

આઈન્સ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ

અનુક્રમ

1	આલ્બર્ટમાંથી કો. આઈન્સ્ટાઈન	7
2	આઈન્સ્ટાઈનનો જાહેર જાહેરાત	19
3	રેલેટિવિટી થિયરી : પૂર્વભૂમિકા	33
4	રેલેટિવિટી થિયરી ઓફ સિલેટિવિટી	51
5	$E = mc^2$ = દ્વિતીયીમા અર્થ ગાણિતિક	65
6	જાહેર થિયરી ઓફ સિલેટિવિટી	87
7	ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ	97
8	ગોલ્ડ સ્ટાર્ટ ગાણિતિક સાપેક્ષવાદ	105
9	7 બેન્ડર્સ ઓફ આઈન્સ્ટાઈન	113
10	આઈન્સ્ટાઈનનો આખરી અધિગતપર્યોક્ત	127
11	આઈન્સ્ટાઈન : અંતિમ દિવસો	137
12	આઈન્સ્ટાઈનનું મગજ અગોખું હૃદય ?	149

આઈન્સ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ

EINSTEIN ANE
SAPEKSHVAD
By Nagendra Vijay

‘આઈન્સ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ’
પ્રથમ આવૃત્તિ (એપ્રિલ, ૨૦૦૫)
બીજી આવૃત્તિ (ફેબ્રુઆરી, ૨૦૧૩)

લેખક : નગેન્દ્ર વિજય

સંપાદન : હર્ષલ પુષ્કર્ણ

© નગેન્દ્ર વિજય

મુદ્રક અને પ્રકાશક :
પુરેનસ બુક્સ

૨૦૮, આનંદ મંગલ-૩,
ડૉક્ટર્સ હાઉસની સામેની ગલીમાં,
પરિમલ કોસિંગ પાસે, એલિસબ્રિજ,
અમદાવાદ-૩૮૦૦૦૬
ફોન : ૨૬૪૬ ૧૬ ૮૮

મુદ્રણસ્થાન :
સ્વેતા ઓફસેટ
ગોમતીપુર, અમદાવાદ

મુખપૃષ્ઠ ડિઝાઇન :
હર્ષલ પુષ્કર્ણ

કિંમત :
₹૧૮૦/-

બ્રહ્માંડનાં મૂળભૂત રહસ્યો સમજાવતી, છતાં ઘણા ખરા લોકો માટે હંમેશા સમજ બહારની રહેતી થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી વિશે અત્યાર સુધીમાં જે અભ્યાસલેખો અને પુસ્તકો લખાયા છે તેમનાં પૃષ્ઠોને કતારબંધ ગોઠવો તો સામો છેડો કદાચ છેક ચંદ્ર સુધી પહોંચે. બીજી તરફ સામાન્ય વાચકોને આઈન્સ્ટાઈનનો સાપેક્ષવાદ ખરેખર સમજાવી શક્યાં હોય તેવાં પુસ્તકોને હરોળબંધ મૂકતા જાવ તો સંભવ છે કે એ લાઈન સામાન્ય ડ્રાઈવિંગ ટેબલના એક છેડાથી બીજા છેડા સુધી પણ ન પહોંચે. ઓગણીસ-વીસના તકાવતને દરગુજર કરો તો વિરોધાભાસ દર્શાવતી સરખામણી મહદ્ અંશે સાચી છે, છતાં તેને વધુ પડતું મહત્વ આપવાની જરૂર નથી. વિશેષ મહત્વનો વિરોધાભાસ જુદો છે. નાનપણમાં વિદ્યાર્થી આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈને શિક્ષકોના મોઢે સાંભળવા પડેલાં ત્રણ વાક્યોમાં એ વિરોધાભાસ વ્યક્ત થાય છે :

(૧) ‘જિંદગીમાં તું કશું ઉકાળવાનો નથી.’ (૨) ‘વર્ગમાં તારી હાજરીને લીધે બીજા વિદ્યાર્થીઓ એકચિતે ભણી શકતા નથી.’ (૩) ‘તને નર્વસ બ્રેકડાઉન થયાનું સર્ટિફિકેટ તારા ડૉક્ટરે પોતે લખી આપ્યું છે, તો પછી અમારી શાળાને પણ તારા જેવા વિદ્યાર્થીની જરૂર નથી. ચાલતી પકડ !’

આવા લીમડાછાપ શબ્દોને આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈને વખત જતાં ઐતિહાસિક બનાવી દીધાં. ‘ઢગલાનો ઢ’ ગણાયેલા આઈન્સ્ટાઈને તેના નામોશીભર્યા શાળાજીવન પછી એવું તે શું કર્યું કે જેને કારણે આટલો મોટો વિરોધાભાસ સર્જાયો અને છેવટે આખું વિજ્ઞાનજગત ખળભળી ઊઠ્યું ? આઈન્સ્ટાઈનના શબ્દોમાં તેનો જવાબ સારી રીતે મળે તેમ છે : ‘ઘણી વાર હું મારી જાતને પૂછતો કે સાપેક્ષવાદનો સિદ્ધાંત કોઈ બીજાને નહિ, પણ મને જ કેમ સૂઝ્યો ? કદાચ એ કારણે કે પુખ્ત વયે પહોંચ્યા બાદ હું બ્રહ્માંડ અંગે વિચારતા શીખ્યો અને વિચારતો પણ રહ્યો.’

આ પુસ્તકના વાચકોએ બે કાર્યો લગભગ સામટાં કરવાનાં છે. એક કાર્ય વાંચવાનું અને બીજું વિચારવાનું, કેમ કે એટલું કરી શકાય તો પછી બ્રહ્માંડનાં અજબોગરીબ રહસ્યો સમજાવતી થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીને સમજવામાં તેમજ માણવામાં ક્યાંય મુશ્કેલી પડવાની નથી. ગેરન્ટી છે. અલબત્ત, બ્રહ્માંડના હેરતજનક સ્વરૂપ વિશે વિચારે ચડી ગયા પછી રાતની ઊંઘ બરાબર માણી શકો એ વાતની ગેરન્ટી નથી.

—હર્ષલ પુષ્કર્ણ

VISIT...

LANZAROTE
Caliente.COM

$$E=mc^2$$

$E=mc^2$. આ જાણીતું, બહુ ગવાયેલું અને મોટા ભાગના લોકોને બહુ ગૂઢ જણાયેલું સૂત્ર લખ્યા પછી વધુ લખવા જેવું બીજું શું બાકી રહ્યું? કંઈ બાકી રહેતું નથી. થોડામાં ઘણું નહિ અને થોડામાં ઘણું બધું પણ નહિ, બલકે થોડામાં બધુંબધું કહી નાખતું દુનિયાનું સૌથી ટૂંકું વાક્ય હોય તો એ બેશક $E=mc^2$ છે. દુનિયાનું પણ શા માટે? સમગ્ર બ્રહ્માંડમાં બધે ફરી વળો અને બધું ફેંદી વળો, પરંતુ આટલું ટૂંકું છતાં આટલી લાંબી પહોંચવાળા અર્થનું વાક્ય ક્યાંય શોધ્યું જડે તેમ નથી. આનું કારણ છે : અખિલ બ્રહ્માંડ પોતે $E=mc^2$ માં સમાયેલું છે. એક વાર મનોમન E is equal to mc^2 બોલો, એટલે પછી આગળ કશું બોલવાનું રહેતું નથી. સમજો કે બધું જ કહી નાખ્યું. આ સૂત્રમાં અમુક રીતે ગોઠવાયેલા E , m , c , = તથા 2 જ્યાં લાગુ ન પડે ત્યાં અચૂકપણે તેમાંની એકાદ-બે સંજ્ઞાઓ ધરાવતાં પેટાસૂત્રો બ્રહ્માંડની તાસીરના બીજા દરેકેદરેક પાસાને ઓળખાવી દે છે.

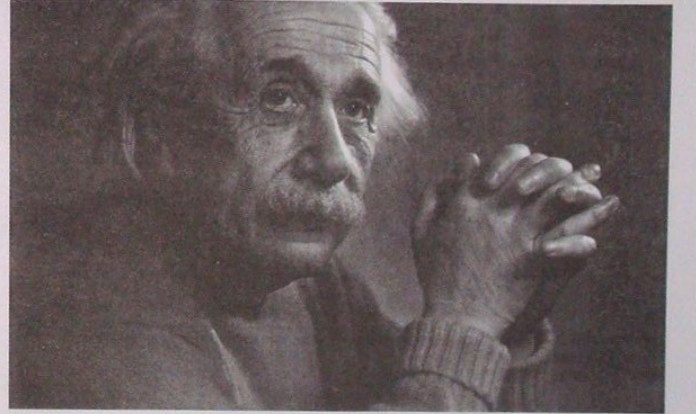
આ લાંબી અને સાચેસાચી કથા એ ટૂંકા સૂત્રની અને તેમાં રહેલાં પાંચ મૂળ ઘટકોની છે. આગામી પાનાઓમાં તેનો આરંભ થાય છે. કથા આપણા બ્રહ્માંડના એવા સફાઈ કામદારની પણ છે કે જેણે અવકાશી ફલક યાને અંતર/space તથા સમય/time ને લગતા હજારો વર્ષ જૂના પરંપરાગત ખ્યાલોનું વાસીદું કાઢી નાખ્યું. એક જ ઉલાળિયે તેમને ઉકરડાના હવાલે કરી બ્રહ્માંડની જાણે કે સિકલ બદલી નાખી. વિજ્ઞાનજગત સમક્ષ તેણે બ્રહ્માંડનું જે વિસ્મયકારક સ્વરૂપ પેશ કર્યું તેને શરૂઆતમાં ઘણા વિજ્ઞાનીઓ બરાબર સમજી શક્યા નહિ. કેટલાક વિજ્ઞાનીઓ સમજ્યા, પણ એ સ્વરૂપને તેઓ સ્વીકારી શક્યા નહિ. વાસ્તવિકતાનો સૂર્ય જો કે ઝાઝો વખત છાબડે ઢાંક્યો ન રહ્યો. નક્કર પુરાવા નજર સામે આવ્યા ત્યારે સૌએ નહોટકે માનવું પડ્યું કે અંતરમાં મપાતું બ્રહ્માંડ/space અને સેકન્ડ, મિનિટ યા કલાકમાં મપાતો સમય/time એકબીજા કરતાં જુદાં નથી. બન્ને એક જ છે

---એટલે કે ચોતરફ દ્રષ્ટિગોચર થતું બ્રહ્માંડ પોતે spacetime છે. માત્ર સ્પેસ નહિ કે માત્ર ટાઈમ નહિ. આ ચોંકાવનારા સત્યનો ઘટસ્ફોટ કરતા સૂત્ર $E=mc^2$ પ્રમાણે બ્રહ્માંડમાં વ્યાપ્ત એવાં ઊર્જા/Energy અને પદાર્થનું દળ/mass (અથવા matter) પણ એક જ સિક્કાની બે સાર્થક છે. બે અલગ સિક્કા નથી. ઊર્જા એ જ પદાર્થ અને પદાર્થ એ જ ઊર્જા, માટે તેમની વચ્ચે પણ ભેદ ન પાડવો જોઈએ.

બ્રહ્માંડના દેખીતા ચહેરા પર વૈજ્ઞાનિક ક્રાંતિની સાવરણી ફેરવી તેના અસલ સ્વરૂપનાં દર્શન કરાવનાર સફાઈ કામદારનું નામ તો જણાવવું પડે તેમ નથી, છતાં શુકનનો લાભ શા માટે જતો કરવો? ડૉ. આલ્બર્ટ હેરમાન આઈન્સ્ટાઈન. અહીં રજૂ થતી અત્યંત હેરતભરી વિજ્ઞાનકથાનો સુપરસ્ટાર એ જ છે.

વિજ્ઞાનના સૌથી આશ્ચર્યજનક છતાં સૌથી અધરા વિષયને લગતી કથા આશ્ચર્યજનક ત્યારે જ લાગે કે જ્યારે અધરી ન લાગે, માટે કથાની માંડણી પહેલાં એક પ્રોમિસનું એલાન કરી દેવું છે :

સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનું, જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનું અને તે બેયના પાયામાં રહેલા $E=mc^2$ જેવાં સૂત્રોનું બયાન આશ્ચર્યજનક જરૂર લાગવાનું છે, પણ અઘરું જરાય નહિ. ખગોળશાસ્ત્રી સ્ટિફન હોકિંગે તેના બેસ્ટસેલર પુસ્તક A Brief History of Time ની

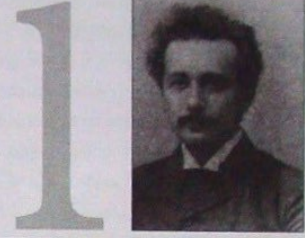


પ્રસ્તાવનામાં લખ્યું છે કે વર્ણન સાથે ટાંકેલી દરેક મેથેમેટિકલ ફોર્મ્યુલા પુસ્તકના વેચાણને અડધું કરી નાખે. હોકિંગના ડરને 'આઈનસ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ' માટે અહીં પડકાર તરીકે સ્વીકારીને કેટલીક ફોર્મ્યુલાઓ સામેલ કરી છે. આ રસ્યું પ્રોમિસરૂપી બીજું ગેરન્ટી કાર્ડ :

ગણિત સાથે દુશ્મનાવટ હોય તો પણ જે તે ફોર્મ્યુલા ન સમજાય, જાતે ગણી ન શકાય અને છેવટે ગણીને સમજાયા બાદ મગજમાં સનસનાટી ન ફેલાય એવું બનવાનું નથી. આઈનસ્ટાઈનને વર્ષો પહેલાં જે અટપટાં સૂત્રો માંડ્યાં તેમને આજે કેલ્ક્યુલેટર વડે જાતે ચકાસવાની મજા પણ ઓર છે.

બને તો સાયન્ટિફિક કેલ્ક્યુલેટર અથવા તો ૧૦-૧૨ ડિજિટનું સાદું કેલ્ક્યુલેટર હાથવગું રાખો અને મગજ પણ 'હાથવગું' રહે એ માટે ફક્ત વાંચવામાં ધ્યાન રાખો. આઈનસ્ટાઈનના સાપેક્ષ/relative કહેવાતા બ્રહ્માંડમાં રોલરકોસ્ટર જેવી રાઈડ શરૂ થાય છે.■

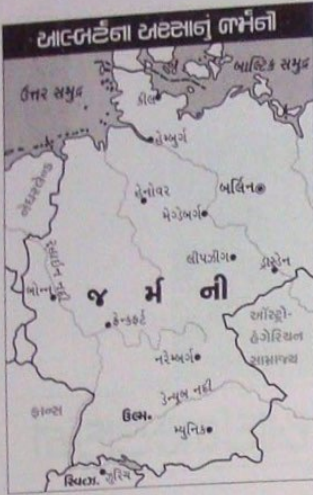
--નગેન્દ્ર વિજય



આલ્બર્ટમાંથી ડૉ. આઈનસ્ટાઈન

ઈતિહાસને અને વિજ્ઞાનને ક્રાંતિકારી મોડ આપવા માટે કેટલાક લોકો મોહનદાસ કરમચંદ ગાંધી અને થોમસ આલ્વા એડિસનની જેમ બરાબર અણીના મોકે જન્મ લેતા હોય છે. હિટલરની જેમ અમુક લોકો ભૂગોળને બદલવા માટે યોગ્ય મોકે પેદા થાય છે. બાકીના અસંખ્ય લોકો એવી બહુમતી સંખ્યાના કે જેમણે એ ત્રણેય ક્ષેત્રોમાં મચતી સારી-નરસી ઉથલપાથલોના ફક્ત પ્રેક્ષક બની રહેવું પડે છે.

માર્ચ ૧૪, ૧૮૭૯ ના રોજ ડેન્યૂબ નદીના કાંઠે પ્રાચીન જર્મન શહેર ઉલ્મમાં આલ્બર્ટ હેરમાન આઈનસ્ટાઈન ભૂગોળ સાથે તો જન્મજાત દુશ્મની સાથે જન્મ્યો હતો. વિષય તરીકે જ નહિ, પરંતુ યુવાનીકાળ દરમ્યાન તેને વ્યવહારમાં પણ ભૂગોળ સાથે મુદ્દલે નાતો રહેવાનો ન હતો. યુવાનીનાં ઘણાં વર્ષ તેણે 'સ્ટેટલેસ પર્સન' તરીકે વીતાવવાની (જાતે વહોરી લીધેલી) નોબત આવવાની હતી. દુનિયાની ભૂગોળના નકશા પર દેખાતા એકેય દેશનો નાગરિક નહિ! વિજ્ઞાનની બાબતમાં એવું કહી શકાય કે તેનો જન્મ અણીના મોકે થયો હતો. આઈઝેક ન્યૂટન, માર્કલ ફેરડે, એન્તોઈન લેવોઝિએ, ક્રિશ્ચિયન ડોપ્લર, જેમ્સ મેક્સવેલ, હાઈનરિશ હર્ટ્ઝ, આલ્બર્ટ માર્કલસન વગેરે ભૌતિકનિષ્ઠાતોએ ઓગણીસમી સદીના અંત સુધીમાં આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીના અને જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીના સર્જન માટે યોગ્ય પ્લેટફોર્મ તૈયાર કરી નાખ્યું હતું. વર્ષો પછી આઈનસ્ટાઈન તે સૌને આવા શબ્દોમાં બિરદાવવાનો હતો : 'બ્રહ્માંડમાં મારી નજર બહુ દૂર સુધી પહોંચી શકી, કારણ કે હું મારા વિરાટ કાઠીના પુરોગામીઓના ખભા પર ઊભો હતો.'



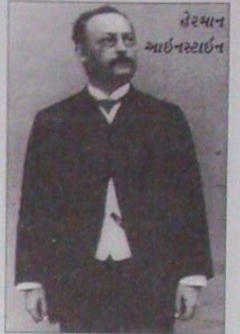
ઈતિહાસની વાત કરો તો એ બાબતે આઈનસ્ટાઈનનો જન્મ ખરેખર કસમચે અને વળી યહૂદી કુટુંબમાં થયો હતો. બ્રહ્માંડમાં 'ઉથલપાથલ' મચાવવાને સર્જાયેલો આઈનસ્ટાઈન જન્મ્યો ત્યારે જર્મનીમાં ઉથલપાથલ મચી રહી હતી. લગભગ ૨૦૦ વર્ષ સુધી જર્મની છૂટક રજવાડાંમાં વેરવિખેર હતું. પ્રિન્સ ઓટો વોન બિસ્માર્ક પોતાની લોખંડી પ્રતિભા અને ચાણક્યનીતિ વડે રજવાડાંને સંગઠિત કરી ૧૮૭૧ માં જર્મન સામ્રાજ્ય રચ્યું. પરિણામે દેશાભિમાનનો જે પહેલવહેલો વાયરો ફૂંકાયો તેણે યહૂદી લોકોને અડકેલે લીધા, કારણ કે તેમનું લોહી 'જર્મન' ન હતું અને તેઓ ખ્રિસ્તી પણ ન હતા. બેલ્જિયમ, ઓસ્ટ્રિયા-હંગેરી, ફ્રાન્સ તથા પોલેન્ડ સહિત બધા યુરોપી દેશોને પછી તો જર્મનીનો

ચેપ લાગ્યો. યહૂદીઓ બધે તિરસ્કૃત બન્યા. ઉલ્મમાં આલ્બર્ટના પિતા હેરમાન આઈનસ્ટાઈનનું કુટુંબ પણ તરછોડાતું હતું. સામાજિક બહિષ્કાર ઉપરાંત ધંધાકીય સ્પર્ધાને લીધે પણ હેરમાનનો ઇલેક્ટ્રિક સરંજામનો બિઝનેસ પડી ભાંગ્યો. ઉલ્મની વસ્તી માંડ ૧,૫૦૦ જેટલી હતી, જેમાં હેરમાનની યહૂદી અસલિયત જલદી નજરે ચડી આવતી હતી. આથી મોટા શહેરમાં 'ખોવાઈ' જવા માટે જૂન, ૧૮૮૦ માં (આલ્બર્ટના જન્મ પછી બીજે વર્ષે) કુટુંબે ઘરવખરી સમેટી ઉલ્મ છોડ્યું અને મ્યુનિક ગયું, જ્યાં



હેરમાનનો ભાઈ જેકબ ઇલેક્ટ્રિક સરંજામનો જ બિઝનેસ ચલાવતો હતો.

ઇલેક્ટ્રિક આર્ક લાઈટ, બેટરી અને ડાયનેમો બનાવતી જેકબની ફેક્ટરીમાં હેરમાન ભાગીદાર થયો. ઘરવખરી સાથે પોતાના દુર્ભાગ્યને પણ તે સાથે લેતો આવ્યો હતો. પાંચ વર્ષ પછી જેકબનો અને હેરમાનનો સહિયારો ધંધો ચોપટ થયો. આ વખતે જર્મન કંપની સીમેન્સ નડી, જેણે ઇલેક્ટ્રિસિટીના દરેક ક્ષેત્રમાં પોતાનો ઇજારો સ્થાપવો શરૂ કર્યો હતો. આશરે ૨,૩૦,૦૦૦ ની વસ્તીના મ્યુનિક શહેરમાં હેરમાનને 'ખોવાઈ' જવું હતું. નાણાંકીય રીતે સારું જ એવું બન્યું. આશ્વાસનની વાત હોય તો એટલી કે મ્યુનિક આવ્યા પછી ૧૮૮૧ માં આલ્બર્ટની બહેન માજાનો જન્મ થયો હતો. માતા-પિતા માટે ચિંતાનો વિષય જો કે આલ્બર્ટ હતો. છઠ્ઠે વર્ષે પણ તે હજી બોલતા શીખ્યો ન હતો. (બોલવાની સંતોષકારક આવડત તો નવ વર્ષ સુધી ખીલવાની ન હતી.) માતા-પિતાએ ૧૮૮૫ માં પ્રાથમિક શિક્ષણ માટે તેને શહેરની કેથોલિક શાળામાં મૂક્યો.



આ શાળામાં આલ્બર્ટને પોતે યહૂદી હોવાનો પહેલો અહેસાસ થયો. ઇતિહાસના પિરિઅડ વખતે શિક્ષકે વિદ્યાર્થીઓ સમક્ષ ખીલો રજૂ કરી જણાવ્યું કે, 'જિસસ ક્રીસ્ટને આવા ખીલા વડે જીવતાજીવત વધરથંભ પર જડી લેવાયા હતા.' શિક્ષકનો ઇશારો જેરૂસાલેમના યહૂદી સત્તાધીશો પ્રત્યે હતો, જેમણે ઈસુ પર રાજદ્રોહનો આરોપ મૂકી તેમને પકડ્યા હતા અને મોતના હવાલે કર્યા હતા. શાળાનું વાતાવરણ બધી રીતે કેથોલિક ધર્મને જ અનુરૂપ હતું, પણ હેરમાન પોતે ફક્ત કહેવા પૂરતો યહૂદી હતો. કોઈ યહૂદી તહેવાર ન પાળવો, યહૂદી દેવળ સિનગોગમાં ન જવું અને દેવળના યહૂદી ધર્મગુરુઓને બીજા સહધર્મી લોકોની જેમ ન મળવું એ તેનો સ્વભાવ હતો. પરિણામે આલ્બર્ટ કેથોલિક શાળામાં જાય એ વાતે હેરમાનને કશો ફરક પડતો ન હતો. આ શાળા આલ્બર્ટ માટે કશો ફરક પાડી ન શકી, કેમ કે જર્મન ભારાખરીનો કક્કો પણ તેના ભેજામાં ન ઉતર્યો.

ભવિષ્યમાં માત્ર ૨૬ વર્ષની વયે બ્રહ્માંડનો સૌથી રોમાંચક ભેદ શોધી કાઢી આખા વિજ્ઞાનજગતને ખળભળતું કરી દેનાર આલ્બર્ટ તેની બાલ્યાવસ્થામાં આટલી હદે 'ઢ' હોવાનું શું કારણ? વ્યાધિનું નામ પાડ્યા વગર દાકતરોએ નિદાન કર્યું કે ઘણાં બાળકોનું મગજ નાનપણમાં અણવિકસિત રહે તેમ આલ્બર્ટના મગજનો પણ વિકાસ



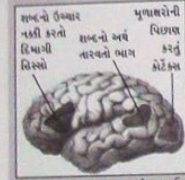
થયો ન હતો. આધુનિક તબીબીશાસ્ત્ર પ્રમાણે આવા વ્યાધિને Dyslexia/ડિસ્લેક્સિયા કહેવાય, જેની તકલીફ અનુભવતા બાળકને ન બરાબર વાંચતા આવડે, ન તે વિચારી શકે કે ન બોલી જાણે. (જુઓ, 'એક નજર આ તરફ') સાચે જ એમ હોય તો આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનું નામ પેલા



ડોઝ નાઈ આ નાઈ

ડિસ્લેક્સિયા નામના વ્યાધિની સર્વપ્રથમ નોંધ 'બ્રિટીશ મેડિકલ જર્નલ'ના નવેમ્બર, ૧૮૮૬ના એકમાં લેવાઈ ત્યારે પ્રિંગલ મોર્ગન નામના તબીબલેખકે લિઓનાર્દો દ વિન્ચી જેવા કેટલાક નામાંકિત પોડિતોનો તેમાં ઉલ્લેખ કર્યો હતો. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનને તે નામાવલિમાં સ્થાન ન મળે એ સ્વાભાવિક હતું, કારણ કે આઈનસ્ટાઈનનું નામ ગાજતું થવાને ૧૯ વર્ષની હજી વાર હતી. આલ્બર્ટને ખરેખર એ જ રોગ હોવાનું પાકું નિદાન પણ થયું ન હતું, છતાં બધાં લક્ષણો ડિસ્લેક્સિયાનાં હતાં.

આ રોગમાં બાળકની વાંચનશક્તિ ખીલી હોતી નથી, જે ખરેખરે તેની ઉંમર પ્રમાણે ખીલી જોઈએ. નોર્મલ બાળક અંગ્રેજી CAT જેવો શબ્દ વાંચે ત્યારે C, A અને T મૂળાક્ષરોની ઓળખ તેના Cortex/મસ્તિષ્કના પૃષ્ઠભાગમાં થાય છે. (નીચેનું ચિત્ર.) મગજનો બ્રોકા નામનો ભાગ ત્રણેય મૂળાક્ષરોના



જાયરસનું કામ શબ્દનો અર્થ તારવવાનું છે. આ સીધીસાદી લાગતી, છતાં બહુ અટપટી રીતે થતી ક્રિયાનો 'બચુડા' આલ્બર્ટના મગજમાં કદાચ અભાવ હતો. પરિણામે નવમે વર્ષે પણ તે પોતાની માતૃભાષા જર્મન કડકડાટ બોલી શકતો ન હતો. અલબત્ત, છવ્વીસ વર્ષે તે પુરબહારમાં બોલ્યો ત્યારે આખું વિજ્ઞાનજગત તેને મૂંઝે મોઢે અને માનભરે સાંભળી રહ્યું. રિલેટિવિટીએ જાણે બધા વિજ્ઞાનીઓના હોઠ સીવી લીધા.

લિઓનાર્દો દ વિન્ચી અને નીલ્સ બોહર જેવા ડગ્લેક ખોપરીબાજોની સૂચિમાં ઉમેરવું જોઈએ, કેમ કે તેઓ પણ ડિસ્લેક્સિયાના શિકાર હતા.

વિજ્ઞાની બનવા માટેની પહેલી શરત જેવી કુતૂહલવૃત્તિ જો કે આલ્બર્ટમાં ખીલવા માંડી હતી, પરંતુ એ વૃત્તિનો સળવળાટ શાળાને બદલે ઘરના વાતાવરણને આભારી હતો. શરૂઆત તેની માતા પોલિને કરી. છ વર્ષની ઉંમરના આલ્બર્ટને તેણે વાયોલિન આપ્યું, સંગીતના પાઠ શીખવ્યા અને વગાડતો પણ કરી દીધો. એન્જિનિઅર કાકા જે કબે બીજગણિતમાં રસ લેતો કર્યો. અઘરા વિષયને સરળ બનાવવાની જેકબ પાસે ગજબ હથોટી હતી. (દા. ત. 'કોઈ ભાગેડુ પ્રાણી આપણા હાથમાં ન આવે ત્યાં સુધી તેને X કહેવાય અને પકડ્યા બાદ એ પ્રાણીને તેના જે તે નામે ઓળખવું જોઈએ. બીજગણિતમાં પણ જેને પકડવા માગતા હો તે જવાબને X કહે છે.') હેરમાને ફેક્ટરીનું નકામું પડેલું હોકાયંત્ર લાવી આલ્બર્ટના હાથમાં મૂક્યું અને ચુંબકત્વનો ભેદ સમજાવ્યો અને કદાચ પહેલી વખત તેને વિજ્ઞાનની દિશામાં વિચારતો કરી દીધો. આ સામાન્ય પ્રસંગ કદાચ સૌથી મહત્વનો પૂરવાર થવાનો હતો. વર્ષો પછી આઈનસ્ટાઈને પોતે કબૂલ્યું તેમ પિતાએ તેને લાવી આપેલા ટચૂકડ મેગ્નેટ તેના મગજમાં સવાલ જગાડ્યો કે, 'આ પદાર્થમાં ચુંબકીય ઊર્જા કેમ છે?' આ સવાલ તેના સાપેક્ષવાદનું પ્રથમ વિચારબીજ હતો, જેનો અંકૂર ફૂટવા પછી બીજા અનેક સવાલો

તેના મનમાં પેદા થતા રહ્યા. વખત જતાં એ જ સવાલોએ તેને વિદ્યુતચુંબકત્વ, પ્રકાશ, ઊર્જા, પદાર્થ અને છેવટે સાપેક્ષવાદની થિઅરી સુધી પહોંચાડ્યો એવું તેણે પોતે વર્ષો પછી કબૂલ્યું.

હેરમાને ૧૮૮૮ માં નવ વર્ષના આલ્બર્ટની શાળા બદલી. લ્યૂટપોલ્ડ જિમ્નેશિયમ નામની સ્કૂલમાં પ્રવેશ અપાવ્યો. વિદ્યાર્થીઓને ત્યાં અંગકસરતની તાલીમ જરૂર અપાતી, છતાં નામ બ્રામક હતું. સ્કૂલ માત્ર સ્કૂલ હતી. અહીંનું ભણતર પણ આલ્બર્ટને કોઠે ન પડ્યું, બલકે ભણવામાં તેને રસ જ ન હતો. લશ્કરી શિસ્તપાલનનો આગ્રહ રાખતા શિક્ષકો દીઠા ગમતા ન હતા. (આલ્બર્ટના જ શબ્દોમાં : 'કેથોલિક સ્કૂલના શિક્ષકો સાજંટ જેવા હતા, તો લ્યૂટપોલ્ડ જિમ્નેશિયમના શિક્ષકો મને લેફ્ટનન્ટ જેવા લાગ્યા.') અલબત્ત, ઘરનો માહોલ તેના 'અણવિકસિત' મગજને ખાતરપાણી મળી રહે એ રીતે આપોઆપ સુધરી રહ્યો હતો. રશિયાથી કંટાળીને પાછા જર્મની આવેલા મામા સ્પોઝર કોહ્ડે તેને મોડેલ સ્ટીમ એન્જિન ભેટ આપ્યું. હોકાયંત્ર તપાસીને મેગ્નેટિઝમ વિશે જાણ્યા પછી આલ્બર્ટે વરાળની ઊર્જા/Energy નો પોતાની એ વખતની સમજ પ્રમાણે અભ્યાસ કર્યો. ઊર્જાને લગતા ભૌતિકશાસ્ત્રીય સિદ્ધાંતો તેને કાકા જેકબે સમજાવ્યા. વિજ્ઞાન પ્રત્યે અભિરુચિ ખીલવાની તે હજી શરૂઆત હતી.



■ યુવાન વયે પહોંચેલા આલ્બર્ટની તસવીર

આલ્બર્ટના મગજને એ તરફ વાળતી બીજી સુખદ ઘટના ૧૮૮૯ માં બની. મ્યુનિક યુનિવર્સિટીમાં ભણતો હેરમાનના યહૂદી ડૉક્ટરમિત્રનો નાનો ભાઈ હેરમાનને ત્યાં જમવા માટે આવ્યો ત્યારે આલ્બર્ટને તેણે લોકભોગ્ય વિજ્ઞાનને લગતું પુસ્તક ભેટ આપ્યું. પાઠ્યપુસ્તકોના ઉલાળિયા કરવાને ટેવાયેલા આલ્બર્ટ માટે એ 'ટર્નિંગ પોઈન્ટ' હતો. ગેલિલિયો, આર્કિમિડિઝ, ન્યૂટન, ફેરાડે અને લેવોઝિએ જેવા પુરંધરોને તેણે એ પુસ્તક દ્વારા પહેલી વાર ઓળખ્યા. વિચારશક્તિ ખીલતી રહી અને બીજી તરફ શાળા પ્રત્યે વૈરાગ્ય દિવસોદિવસ વધતું રહ્યું. શાળાની 'પ્રતિષ્ઠા'ને ધ્યાનમાં લેતાં છેવટે હેડમાસ્તરે એ દોઢ નિશાળિયાને કાઢી મૂક્યો. આમાં હેડમાસ્તરનો દોષ ન હતો તેમ આલ્બર્ટનો પણ નહિ. શાળાના અભ્યાસક્રમ પ્રમાણે ઈંગ્લિશ, ફ્રેન્ચ, બોટની અને ગૂઓલોજી જેવા વિષયો ફરજિયાત હતા, જેમાં આલ્બર્ટને જરાય દિલચશ્પી ન હતી અને તે અણગમો તેની છેલ્લી માર્ક શીટમાં પણ વ્યક્ત થતાં આખરે તેને 'દોઢ'ની મહોર લાગી હતી. આ ચારેય વિષયોમાં તે નાપાસ થયો હતો. અલબત્ત, હેડમાસ્તરે તેને ડિપ્લોમા કોર્સ માટે સ્વિત્ઝરલેન્ડના આરાઉ નગરની કેન્ટોન સ્કૂલમાં પ્રવેશ મેળવી આપવાની તૈયારી દેખાડી, કેમ કે ડિપ્લોમા મેળવ્યા પછી તે આગળ કોલેજનો અભ્યાસ કરી શકે તેમ હતો. લ્યૂટપોલ્ડ જિમ્નેશિયમને છોડીને આલ્બર્ટ બહાર નીકળ્યો ત્યારે ગ્રીક ભાષાનું વ્યાકરણ શીખવનાર, પણ શીખવાડી ન શકેલા જોસેફ ડેગેનહાર્ટ નામના શિક્ષકનું વાક્ય તેના મનમાં

પોતાનું હતું : 'Nothing would ever become of you.' ('તું કંઈ જ બની શકવાનો નથી.') આ પરતી પર કદાચ કશું બની ન શકાય, પરંતુ આલ્બર્ટ માટે બ્રહ્માંડ તો ખૂલ્યું પડ્યું હતું ! શાળામાંથી આલ્બર્ટ ડિસમિસ થયો એ વર્ષ ૧૮૮૪ નું હતું. પિતા હેરમાન માટે હવે તે ગહેરી ચિંતાનો વિષય બન્યો. સ્કૂલ લીવિંગ સર્ટિફિકેટ જોયા પછી આલ્બર્ટને સલાહ આપી : 'ક્યાંક નોકરી શોધ અને કામે લાગી જા.' આંખો કે અંધે ઔર નામ નયનસુખ જેવો આલ્બર્ટનો જવાબ હતો : 'મારે તો ભૌતિકશાસ્ત્રી બનવું છે.' શાળાનું ભણતર અધૂરું રહ્યું હતું અને કોલેજના દરવાજા બંધ હતા, છતાં પંદર વર્ષનો દીકરો ભૌતિકશાસ્ત્રી બનવાના સ્વપ્નમાં રાચે એ વાતે પિતાની ચિંતા ઓર વધી પડી. કંઈ નહિ તો આલ્બર્ટ સાવ અશિક્ષિત ન ગણાય એટલા માટે પિતાએ તેને આરાઉ મોકલવાનું નક્કી કર્યું. પિતાનો નિર્ણય પુત્રને ગમ્યો, કેમ કે ડિપ્લોમા મેળવ્યા પછી તેને સ્વિત્ઝરલેન્ડના ઝુરિચ શહેરની સ્વિસ

■ સ્વિસ પોલિટેક્નિક ઇન્સ્ટિટ્યૂટનું ભવ્ય મકાન



પોલિટેક્નિક ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં એન્ટ્રન્સ પરીક્ષા આપી ભૌતિકશાસ્ત્રનો અભ્યાસ કરવો હતો. ૧૮૮૫ માં આલ્બર્ટ સ્વિત્ઝરલેન્ડ ગયો, આલ્સ પર્વતો વડે ઘેરાયેલા ગિરિમથક જેવા આરાઉની કેન્ટોન સ્કૂલમાં જોડાયો અને લ્યૂટપોલ્ડ જિમ્નેશિયમનું અધૂરું રહેલું ભણતર આગળ ચલાવ્યું. સ્વિસ શિક્ષણપદ્ધતિ જર્મની કરતાં જુદી હતી. શિક્ષકો વર્ષો થયે ગોખી રાખેલા પાઠો જંગબારી પોપટની જેમ બોલી જતા ન હતા. દરેક લેક્ચર યુનિવર્સિટીની ઊચ્ચતર પદ્ધતિએ અને ક્યારેક પરિસ્વાદના ધોરણે લેવાતું હતું. વિદ્યાર્થીઓ માટે દરેક વર્ગદીઠ નહિ, પણ દરેક લેક્ચરદીઠ જુદો કલાસ હતો. ચિત્રો, તસવીરો, આકૃતિઓ તેમજ પ્રયોગો દ્વારા જે તે વિષયની સમજણ અપાતી હતી. આલ્બર્ટ માટે રસના અને નીરસતાના વિષયો જો કે બદલાયા નહિ. એક વખત ભૂસ્તરશાસ્ત્રના પ્રેક્ટિકલ અભ્યાસ માટે આલ્બર્ટ બીજા વિદ્યાર્થીઓ સાથે પર્વત ચડવાનો થયો. સૌ ટોચ સુધી પહોંચ્યા ત્યારે શિક્ષકે આલ્બર્ટને સવાલ કર્યો : 'આ ખીણના ભૂસ્તરીય પોપડા નીચેથી ઉપર તરફ પથરાયા છે કે ઉપરથી નીચે તરફ?' આલ્બર્ટે જવાબ આપ્યો : 'ગમે તે તરફ પથરાયા હોય, પણ મને તો બધે સરખા જણાય છે.'

ભૌતિકશાસ્ત્ર પ્રત્યે આલ્બર્ટને જેટલું આકર્ષણ હતું એટલું જ ભૂસ્તરશાસ્ત્ર સહિત બીજાં શાસ્ત્રો પ્રત્યે અપાકર્ષણ હતું. એક રીતે જોતાં તેના મગજની ગાડી એકમાર્ગી રહી તે સાડું થયું, કેમ કે ઘણા પાઠે ચાલી હોત તો કદાચ સાપેક્ષવાદની થિઅરીનો આવિષ્કાર થાત નહિ. આલ્બર્ટના સદ્ભાગ્યે ભૌતિકશાસ્ત્રનો શિક્ષક ઑગસ્ટ ટશ્મિડ પોતે બાહોશ વિજ્ઞાની હતો. આ શિક્ષકે જ આલ્બર્ટના મગજમાં સાપેક્ષવાદનું પહેલું વિચારબીજ એમ કહીને રોપ્યું કે, 'વિજ્ઞાન સામે

આજે સૌથી મોટો પડકાર એ છે કે ન્યૂટને આપેલા ગુરુત્વાકર્ષણના સિદ્ધાંત અને માર્કલ ફેરાડેએ આપેલા વિદ્યુતચુંબકત્વના સિદ્ધાંત વચ્ચે મેળ કેમ બેસાડવો ?' વર્ષો પછી વિદ્યુત-ચુંબકત્વનો સિદ્ધાંત આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીને અને ગુરુત્વાકર્ષણનો સિદ્ધાંત જનરલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીને જન્મ આપવાનો હતો, પણ ત્યારે એ વાતની કલ્પના ટશ્મિડને ન હતી તેમ આઈનસ્ટાઈનને પણ ન હતી. વખતનાં બેય વાજાં વખતે જ વાગવાનાં હતાં.

દરમ્યાન આલ્બર્ટે પોતાનું ગજું માથ્યા વગર સ્વિસ પોલિટેક્નિક ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં ડિપ્લોમા કોર્સના અભ્યાસી હોવાના નાતે ભાવિ પ્રવેશ માટે એન્ટ્રન્સ પરીક્ષા આપી. સ્વાભાવિક રીતે નાપાસ ઠયો. અંગ્રેજીમાં કહેવત છે કે ઘોડાને પાણીકાંઠે દોરી જઈ શકો, પરંતુ તેને પાણી પીતો કરી શકાય નહિ. પાણી તેણે જાતે પીવું જોઈએ. પિતા હેરમાને પોતાના આરિયલ 'ઘોડા'ને આરાઉ સુધી પહોંચાડ્યો હતો, પણ તે ભૂસ્તરશાસ્ત્ર, ઝૂઓલોજી અને વનસ્પતિશાસ્ત્ર જેવા વિષયોને મોઢું અડકાડવા પણ તૈયાર ન હતો. અલબત્ત, ઇન્સ્ટિટ્યૂટે જાકારો આપ્યા પછી આલ્બર્ટને પોતાની ભૂલ સમજાઈ, એટલે તેણે નિષ્ઠાપૂર્વક ડિપ્લોમા કોર્સ પૂરો કર્યો. ત્રીસેક કિલોમીટર છેટે ઝુરિચમાં આવેલી પોલિટેક્નિક ઇન્સ્ટિટ્યૂટનાં દ્વાર તેના માટે ખૂલ્યાં. બીજી પરીક્ષામાં તે ઉત્તીર્ણ થયો. ઇન્સ્ટિટ્યૂટના પ્રવેશ ફોર્મમાં 'નાગરિકત્વ' શબ્દ સામે તેણે લખ્યું : 'ક્યાંયનું નહિ.'

સાચી વાત હતી. જર્મની છોડ્યા પછી લોકતાંત્રિક સ્વિત્ઝરલેન્ડના મોકળા રાજકીય વાતાવરણમાં આલ્બર્ટના વિચારોને મુક્તિનો અનુભવ થયો હતો. યહૂદીઓ પ્રત્યે જર્મનોની નફરત તેને હૃદયમાં ભોંકાતી હતી. ફાન્સ, બેલ્જિયમ, પોલેન્ડ અને બીજા દરેક યુરોપી દેશમાં યહૂદીઓ તરછોડાતા હતા, એટલે હજી તે સગીર વયનો હોવા છતાં જર્મનીનું નાગરિકત્વ તજી દેવા તેણે જર્મન સરકારને પત્ર મોકલ્યા પછી નક્કી કરેલું કે યહૂદી પ્રજાને તિરસ્કૃત કરતા બીજા યુરોપી દેશોનું પણ નાગરિકત્વ અપનાવવું નહિ. સ્વિત્ઝરલેન્ડની વાત જુદી



નીળી જાનર આ તરફ

'યહૂદીઓ અને સીદીઓ વચ્ચે બહુ તફાવત નથી. ઉલ્લેખનીય તફાવત હોય તો એ કે યહૂદી પાસે સીદી જેટલો શારીરિક શ્રમ કરવાની ત્રેવડ નથી. બાકી તો ફેરફાર એને પણ સાવ ટ્યુકડું મગજ આપ્યું છે.'

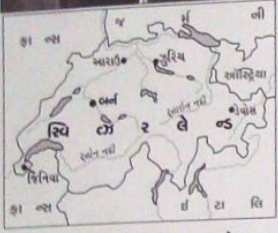
આ તેજાબી શબ્દો પ્રિન્સ બિસ્માર્કની સરકારના એન્ટિ-યહૂદી નેતા હેરમાન વેગનરે ઉચ્ચાર્યા ત્યારે તેને ખબર નહોતી કે દરેક શબ્દને હાસ્યાસ્પદ ઠરાવે એવો યહૂદી છોકરો જર્મનીના ઉલ્મ નગરમાં જન્મી ચૂક્યો છે. આલ્બર્ટ નામના એ છોકરાની જ નહિ, પણ આખી યહૂદી કોમની વાત કરો તો તેના સભ્યોને ફેરફારે બસેલા ઉપજાઉ મગજનું પ્રમાણ આજે નોબેલ પારિતોષિકોની યુષિમાં મળી રહે છે. આ પારિતોષિકો પર યહૂદીઓની લગભગ મોનોપોલી છે. ૧૯૦૧ થી શરૂ કરીને ૨૦૦૩ સુધીમાં યહૂદીઓને તબીબીશાસ્ત્રનાં ૪૯, ભૌતિક-શાસ્ત્રનાં ૩૮, રસાયણશાસ્ત્રનાં ૨૨, અર્થશાસ્ત્રનાં ૧૩, સાહિત્યનાં ૧૧ અને શાંતિના ૮ એમ કુલ ૧૪૧ નોબેલ પારિતોષિકો એનાયત કરાયાં છે. બીજી તરફ જગતમાં તેમની વસ્તી બીજી પ્રજાની સરખામણીએ પૂરા ૦.૨% પણ નથી. મગજ તો નહિ, પણ વસ્તીઆંક જરૂર ટ્યુકડો છે. ■





હતી. આ દેશ તટસ્થ હતો. કોઈ યુદ્ધમાં અગાઉ કદી સંડોવાયો ન હતો અને તટસ્થતા એટલી હદની કે તેને પોતાની વિદેશનીતિ પણ ન હતી. અહીં યહૂદીઓ નિશ્ચિત જીવે રહી શકતા હતા.

આલ્બર્ટ તેનો પત્ર સોળ વર્ષની ઉંમરે લખ્યો હતો. જાન્યુઆરી ૨૮, ૧૮૮૬ ના દિવસે જર્મન સરકારે તેનું નાગરિકત્વ રદ કર્યું, એટલે તે 'સ્ટેટલેસ પર્સન' બન્યો. જર્મન બોલતો આલ્બર્ટ પોતાને



■ સ્વિત્ઝરલેન્ડના બર્ન શહેરની પેટન્ટ ઓફિસ, જ્યાં આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનને (તસવીરમાં છેક પાછળ) તૃતીય શ્રેણીના પેટન્ટ ક્લાર્કની નોકરી મળી

staatenlos (અંગ્રેજીમાં stateless) તરીકે ઓળખાવવા લાગ્યો. ભવિષ્યમાં આખા બ્રહ્માંડનો વિહાર કરવાની દિમાગી ક્ષમતા કેળવનાર આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈન માટે બલિ રાજાની ધરતી પર ક્યાંય પગ મૂકવાની જાણે કે જગ્યા ન હતી. નાગરિકની રૂએ તો સ્વિત્ઝરલેન્ડમાં પણ નહિ, કેમ કે ત્યાંના કાયદા મુજબ તેણે અરજી કરતી વખતે સેંકડો ફાન્કની રકમ ભરવા ઉપરાંત બે શરતોનું પાલન કરવાનું હતું. પાંચ વર્ષ તેણે સ્વિત્ઝરલેન્ડમાં રહેવાનું હતું અને કાયમી નોકરી મેળવ્યાનો પુરાવો રજૂ કરવાનો હતો.

ડિપ્લોમા હાંસલ કર્યા બાદ આલ્બર્ટ રૂરિય ખાતેની સ્વિસ પોલિટેક્નિક ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં જોડાયો ત્યારે તેની ઇચ્છા તો ભૌતિકશાસ્ત્રી બનવાની હતી, પરંતુ ઇન્સ્ટિટ્યૂટનું મૂળભૂત કાર્ય દર વર્ષે શાળા-કોલેજો માટે વિજ્ઞાનના શિક્ષકોનો નવો 'ફાલ' તૈયાર કરવાનું હતું. આથી ચાર વર્ષ પછી તે ગ્રેજ્યુએટ થાય ત્યારે ફિઝિક્સના ટીચર બનવા સિવાય બીજી કારકિર્દી પસંદ કરવાની તક મળવાની ન હતી. છેવટે એ કામ પણ તેને સ્વીકાર્યું હતું. આર્થિક સ્થિતિ જોતાં આલ્બર્ટ માટે સવાલ તેની મનપસંદ કારકિર્દીની તક નહિ, પણ રોજરોટી મેળવવાનો હતો. કાકા-મામા જેવાં આપ્તજનો મહિને દહાડે તેને કુલ ૧૦૦ ફાન્ક મોકલતા હતા, જેમાંથી ૨૦ ફાન્ક તે સ્વિસ નાગરિકત્વની અરજી ફી માટે બાજુ પર રાખતો હતો અને બાકીના પૈસા

નહાવાના સાબુ અને ટૂથપેસ્ટ જેવી ચીજોની ખરીદીમાં વપરાતા હતા. હાલત કંગાળ હતી. ભણવામાં તેનો દેખાવ પણ કંગાળ હતો. ચોથે વર્ષે ૬ માંથી ૪.૮૧ ના ગ્રેડ સાથે તે ગ્રેજ્યુએટ થયો, જ્યારે વર્ગના ઘણા ખરા વિદ્યાર્થીઓ પાંચ કરતાં વધુ ગ્રેડ સાથે પાસ થયા હતા.

બીજે વર્ષે ફેબ્રુઆરી ૨૧, ૧૮૮૧ ના રોજ આલ્બર્ટને સ્વિત્ઝરલેન્ડનું નાગરિકત્વ મળ્યું, પરંતુ નોકરીનું ઠેકાણું ન પડ્યું. શાળા-કોલેજોને મોકલેલી દરેક અરજી સાબર અસ્વીકાર્ય ઠરી, કેમ કે વિજ્ઞાનના શિક્ષક બનવા માટેની શૈક્ષણિક લાયકાત તેની માર્ક શીટમાં દેખાતી ન હતી. પિતા હેરમાન માટે તો ન બદકિસ્મતીનો શ્રાવણ ઉતર્યો કે ન ખુશનસીબીનો ભાદરવો બેઠો. સગાવહાલાંનું અહેસાન માથે ચડાવી દીકરાને આટઆટલું ભણાવ્યા છતાં પૈસેટકે એ પગભર ન થયો તેનો સંતાપ હેરમાનને કોરી ખાતો હતો. આલ્બર્ટ વધારે દુઃખી હતો, કેમ કે નોકરી માટે અઠવાડિયે બે-ત્રણ અરજીઓ કર્યા પછી જાકારાનો નનૈયો તેણે સાંભળવાનો થતો હતો. આમાં પોતાનો દોષ કેટલો એ પ્રશ્ન તેને સતત પરેશાન કરતો રહ્યો. શિક્ષકની નોકરી માટે શાળા-કોલેજોને તેના ડિપ્લોમાની કે ડિગ્રીની આવશ્યકતા હોય તો એ ફરફરિયાં તેની પાસે હતાં, છતાં હવે તે ફરફરિયાં જ હતાં. કોઈક રીતે દીકરો થાળે પડે તેવી આશા સાથે પિતા હેરમાને એપ્રિલ ૧૩, ૧૮૮૧ ના રોજ જર્મન યુનિવર્સિટી લીપ્ઝીગના પ્રો. વિલ્હેમ ઓસ્ટવાલ્ડને કાકલુદીભર્યો પત્ર (જુઓ, પાનું ૨૦.) લખ્યો, જે વખત જતાં ઐતિહાસિક દસ્તાવેજ બની રહેવાનો હતો. પ્રોફેસરે તે કાગળનો જવાબ ન આપ્યો. માર્સેલ કોસમેન નામના સ્વિસ પ્રોફેસરે છેવટે હતાશામાં ઘેરાયેલા આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનો હાથ ઝાલ્યો અને સ્વિસ શહેર બર્નની પેટન્ટ ઓફિસમાં પોતાની લાગવગ વાપરી તેને નોકરીએ લગાડી દીધો. હોદ્દો હતો : પેટન્ટ ક્લાર્ક થર્ડ ક્લાસ. ફક્ત ક્લાર્ક અને તે પણ તૃતીય શ્રેણીનો.

આઈનસ્ટાઈન માટે કામ જો કે મનગમતું હતું. શોધખોળોની પેટન્ટ અરજીઓ તપાસવામાં

અને તેમની ચકાસણી કરવામાં તેનો વૈજ્ઞાનિક જીવ સંતોષાતો હતો. આર્થિક ચિંતા હળવી બની, એટલે મગજને પણ વિજ્ઞાન તરફ વાળવાનો તેને અવકાશ મળ્યો. એક બાબતમાં સમયની પાબંદી નડી કે વિજ્ઞાનજગતમાં ચાલતાં સંશોધનોને લગતું બધું સાહિત્ય બર્નની સાયન્સ લાયબ્રેરીમાં આવતું હતું અને સાંજે પેટન્ટ ઓફિસ છૂટ્યા પછી આઈનસ્ટાઈનને સાયન્સ લાયબ્રેરી જવાની તક મળે ત્યાં સુધીમાં એ પુસ્તકાલયને તાળાં લાગી જતાં હતાં. પેટન્ટ લાયબ્રેરીનો નિયામક ડૉ. ફેડરિક હેલર તેના માટે બીજો પ્રોબ્લેમ બની રહ્યો. દિવસે લન્ચ દરમ્યાન પોતાની વિચારનોંધ ટપકાવવા માટે આઈનસ્ટાઈનને થોડીક નવરાશ

■ આઈનસ્ટાઈન તેની પત્ની મિલ્વેવા સાથે



મળે ત્યારે હેલર ઓચિંતો ટપકી પડે અને નોંધનાં કાગળિયાં નજરે ચડે તો આઈન્સ્ટાઈનને ખખડાવી નાખે. માત્ર ઘરે જતી-આવતી વખતે ભૌતિકશાસ્ત્ર વિશે થોડું ઘણું વિચારવાનો સમય મળતો હતો. બાકી તો ઘરે પણ ફરસદ નહિ. ૧૯૦૨ માં મિલ્યેવા મેરિક નામની પત્નીએ તેના ઘરમાં પ્રવેશ કર્યા પછી ફરસદે ઘરમાંથી વિદાય લીધી હતી. અમુક સમય તેણે પોતાના જિગરી મિત્ર માઈકેલ બિસ્સોને ફાળવવો પડતો હતો. માઈકેલ બિસ્સો પણ તેની જેમ બર્ન શહેરની પેટન્ટ ઓફિસમાં કલાર્ક હતો.

આઈન્સ્ટાઈન માટે અંતે સુખદ ટર્નિંગ પોઈન્ટ આવ્યો. ૧૯૦૫ નું વર્ષ હતું. બિસ્સો સાથે આઈન્સ્ટાઈન બર્ન શહેરની ભાગોળના રમણીય પ્રદેશમાં ચાલવા નીકળ્યો હતો. બેઉ જણા વખતોવખત આવો પ્રોગ્રામ ગોઠવતા, પણ એ સાંજે આઈન્સ્ટાઈન બેચેન હતો.



■ આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈન : પેટન્ટ ઓફિસના કલાર્ક તરીકે

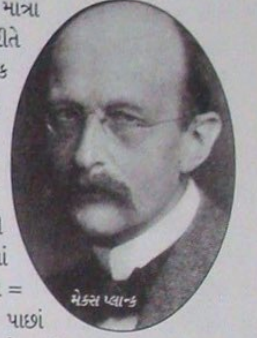
સૈરસપાટાની પદયાત્રા વખતે મોટે ભાગે ચર્ચાના વિષયો સંગીત કે ફિલ્સૂફી હોય, પરંતુ એ કોરાણે રહ્યા. વર્ષોથી આઈન્સ્ટાઈનના મગજને સતાવી રહેલા છૂટાછવાયા અનેક પ્રશ્નો આજે પહેલીવાર એકસૂત્રે બંધાતા હોય અને તેમની વચ્ચે તાલમેળ ગોઠવાતો હોય એવું તેને લાગ્યું, જેના લીધે સત્તામણી ઘટવાને બદલે વધી હતી. કેટલાક પ્રશ્નો આમ હતા :

આલ્બર્ટ માઈકલસન અને એડવર્ડ મોર્લી નામના બે ભૌતિકવિદોએ પ્રકાશની ઝડપ સેકન્ડના લગભગ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર હોવાનું સાબિત કર્યું, પરંતુ એ ઝડપ શેના અથવા કોના સંદર્ભમાં માપવાની ? એક યાત્રી અંતરિક્ષયાનમાં બેસીને અરીસા સામે નજર માંડીને દાઢી કરતો હોય અને યાનની ઝડપ સેકન્ડના ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર

હોય તો અરીસામાં તેને પોતાનો ચહેરો દેખાય કે નહિ ? આમ તો ન દેખાવો જોઈએ, કારણ કે ચહેરાએ ટ્રાન્સમીટ કરેલાં યાત્રીની આકૃતિનાં દ્રશ્યકિરણો જેટલા વેગે અરીસા તરફ જાય એટલી ઝડપે જ અરીસો પાછળ ખસી રહ્યો છે. પ્રતિબિમ્બિત કિરણો પાછાં આવવાનો પણ સવાલ ક્યાં રહ્યો ? પરંતુ એમ બનવું શક્ય ખરું ? કે પછી બ્રહ્માંડમાં પ્રકાશનો વેગ અફર છે અને પોતાના સ્રોતની (ચહેરાની કે અરીસાની) ઝડપને ‘ધ્યાનમાં’ લીધા વિના ત્રણ લાખની ઝડપને વળગી રહે છે ? જો એમ હોય તો યાત્રીને પોતાનો ચહેરો અરીસામાં દેખાવો જોઈએ.

બીજો પ્રશ્ન : વર્ષો પહેલાં એન્તોઈન લેવોઝિએ નામના ફ્રેન્ચ વિજ્ઞાનીએ પદાર્થ બાળીને તેની ભસ્મ, કાર્બનકણો, ધૂમાડો વગેરે એકઠા કર્યા બાદ અને તોલ્યા બાદ એવો નિષ્કર્ષ કાઢેલો કે બ્રહ્માંડમાં પદાર્થ જેટલો છે એટલો છે. પદાર્થને બાળી નાખો ત્યારે માત્ર તેનું સ્વરૂપ બદલાય

છે, પરંતુ ખુદ પદાર્થ તો ક્યાંય જતો નથી. બીજી તરફ માઈકલ ફેરાડે અને બીજા વિજ્ઞાનીઓ એમ સાબિત કરી ચૂક્યા કે બ્રહ્માંડમાં ઊર્જાની માત્રા (ઊર્જાસંરક્ષણના સિદ્ધાંત મુજબ) અફર છે. ઊર્જા પેદા કરી શકાતી નથી કે તેનો નાશ કરવો શક્ય નથી. ત્રીજી તરફ રેડિયમ જેવા કિરણોત્સર્ગી પદાર્થો નૈસર્ગિક રીતે ઊર્જાને વિકિરણોરૂપે મુક્ત કરતા રહે છે. આ કિયા વર્ષો સુધી ચાલતી રહે છે, છતાં રેડિયમના જથ્થામાં દેખીતો ઘટાડો થયેલો જોવા મળતો નથી. કેમ નહિ ? અહીં તો ઊર્જાનું સર્જન થાય છે, જે ખરું જોતાં પોસિબલ નથી. ઊર્જાનો એકમાત્ર સ્રોત પદાર્થ જ સંભવે, માટે સ્વીકારવું પડે કે પદાર્થનું ઊર્જામાં રૂપાંતર થાય છે. પરંતુ લેવોઝિએના મતે તો પદાર્થ હંમેશા પદાર્થ રહે છે. માત્ર પોતાનું સ્વરૂપ બદલે છે, પણ તેનો જથ્થો કદી ઘટે નહિ. આમ છતાં રેડિયમના કેસમાં તો ઊર્જા બેશક પદાર્થના ભોગે જ પેદા થતી હોય—અને પાછી એ ઊર્જા કે જેને પેદા કરવી શક્ય નથી. આનો મતલબ શો કરવો ? બ્રહ્માંડમાં ઊર્જાની કુલ માત્રા ન બદલાતી હોય અને બ્રહ્માંડમાં પદાર્થની કુલ માત્રા પણ ન બદલાતી હોય અને છતાં રેડિયમ જે રીતે વર્તે છે એ રીતે વર્તતું હોય તો મતલબ એ થયો કે પદાર્થ અને ઊર્જા એકમેક કરતાં જુદી ‘ચીજો’ નથી. એક ‘ચીજ’નાં બે જુદાં સ્વરૂપો છે. એ જ રીતે પ્રકાશનો વેગ તેના સ્રોતના વેગથી સ્વતંત્ર રહીને અફર જળવાતો હોય તો અવકાશયાત્રીના ચહેરા તથા અરીસા વચ્ચેના અંતરનું મહત્ત્વ શું રહ્યું ? અંતર પણ આખરે શું છે ? પ્રકાશના વેગને અનુલક્ષી પ્રકાશકિરણોને અરીસા સુધી પહોંચવામાં અને પાછા આવવામાં જે સમય વીતે તે વાસ્તવમાં અંતર છે. (દા. ત. મોટરની ઝડપ $\times$ પ્રવાસમાં વીતેલો સમય = પ્રવાસનું અંતર.) કિરણો તો અરીસા સુધી પહોંચે છે અને પાછાં આવે છે, કેમ કે યાનની ઝડપને લીધે ચહેરા તથા અરીસા વચ્ચેના અંતરમાં ફરક પડ્યો નથી, માટે સમયમાં તફાવત આવ્યો નથી. આનો પણ મતલબ શો ? બ્રહ્માંડમાં ફક્ત પ્રકાશવેગ નિરપેક્ષ/absolute છે ? અને સમય તથા અંતર સાપેક્ષ/relative છે ? અને ન્યૂટન સહિતના બધા વિજ્ઞાનીઓ ખોટા છે ?



મેક્સ પ્લાન્ક

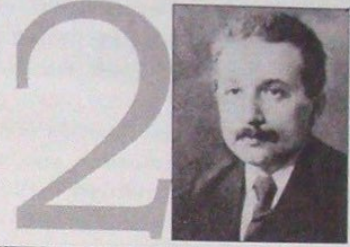
એક કહેતાં અનેક પ્રશ્નો આઈન્સ્ટાઈનને જિગરી દોસ્ત માઈકેલ બિસ્સો સમક્ષ રજૂ કર્યા. ઘણા ખરા તો બિસ્સોને સમજાયા પણ નહિ, છતાં તેમનું મહત્ત્વ એ પામી ગયો. વિજ્ઞાનજગતમાં ક્રાંતિનું જબરજસ્ત મોઢું વાવાઝોડું આવી રહ્યું હતું. આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનને બધો આફરો કાઢ્યા પછી બિસ્સોને લાગ્યું કે પોતે ફક્ત જિગરી મિત્ર સાથે નહિ, એક મહાન વિજ્ઞાની સાથે ‘વોંક’ લેવા નીકળ્યો હતો.

પાંચ કે છ અઠવાડિયાં પછી Annalen der Physik નામના જર્મન વિજ્ઞાન સામયિકના તંત્રીને બંધ કવર મળ્યું, જેમાં લેખકે ત્રણ લેખો બીજ્યા હતા. લેખક તો જાણે આઈન્સ્ટાઈન હતો, પરંતુ તંત્રી કોણ હતો ? ક્વૉન્ટમ થિયરીનો પ્રણેતા મેક્સ પ્લાન્ક, જેનું નામ પ્લાન્કના

અચળાંક/Planck's Constant માટે વિજ્ઞાન તવારીખમાં અમર બની રહેવાનું હતું. સામયિક પણ તંત્રીની ઊંચી પ્રતિભાના દરજ્જાનું હતું. કેમ કે તેમાં ફક્ત નવા સંશોધનને લગતા અભ્યાસલેખો છપાતા હતા. આઈનસ્ટાઈને મોકલેલા ત્રણ લેખો પણ અમર બની રહેવાના હતા. એક લેખ ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ વિશે હતો, જેના આધારે છેવટે સોલાર સેલની શોધ થાય અને શોધ પહેલાં આઈનસ્ટાઈનને નોબેલ પારિતોષિક મળે એ નક્કી વાત હતી. બીજો લેખ ટેલિવિઝનની અને લેસર કિરણોની શોધમાં નિમિત્ત બનનાર ઇલેક્ટ્રોન્સના પ્રવાહને લગતો હતો. ત્રીજો લેખ? અલબત્ત, સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી વિશેનો !

ત્રીજા લેખે મેક્સ પ્લાન્કના મગજને હલબલાવી દીધું. પહેલાં તો એ લેખ વાંચવાનું તેણે મુલતવી રાખ્યું હતું, કેમ કે ત્રીસેક જેટલાં પાનાં હતાં. વાંચવાની શરૂઆત કરીને અડધે પહોંચ્યા બાદ થયું કે ન છાપવો અને છેલ્લું પાનું વાંચ્યા પછી બીજા વિચારે નક્કી કર્યું કે છાપ્યા વિના ચાલે જ નહિ. આ તરફ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનને બીજા વિચારે લાગ્યું કે રિલેટિવિટીના લેખમાં થોડીક અધૂરપ રહી હતી, એટલે તેણે બીજાં ત્રણ પાનાં ભરીને 'સપ્લિમેન્ટ' રવાના કરી. એક રીતે જોતાં બેઉ જણાને બીજો વિચાર આવ્યો તે સારું થયું. મેક્સ પ્લાન્કે લેખને ફાઈલ કરી દીધો હોત તો હતાશ થવાની વૃત્તિવાળો આઈનસ્ટાઈન કદાચ એમ ધારી લેત કે પ્લાન્કને જે લેખ ન જ્યો તે જરૂર નકામો કે ભૂલભર્યો હોવો જોઈએ, માટે એ તેને ફરી જાહેરમાં લાવવાની ચેષ્ટા કરત નહિ. આઈનસ્ટાઈનને બીજો વિચાર ન આવ્યો હોત તો વિજ્ઞાનજગતનું સૌથી ખ્યાતનામ સૂત્ર પણ કદાચ પ્રકાશમાં આવત નહિ, કેમ કે આઈનસ્ટાઈને 'સપ્લિમેન્ટ'માં એ સૂત્ર રહી રહીને લખ્યું હતું. સૂત્ર હતું : $E=mc^2$.

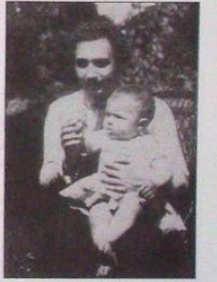
લેખ પ્રસિદ્ધ થયો. વાવાઝોડું તત્કાળ તો ન ફૂંકાયું, પણ આવ્યું ત્યારે બહુ જોરમાં આવ્યું. સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીના સૂચવાટાએ બ્રહ્માંડને લગતા પરંપરાગત અને પ્રચલિત ખ્યાલોના બધા મિનારાને ભોંયભેગા કરી દીધા.■



આઈનસ્ટાઈનનો ગજબોળ બ્રહ્માંડ

આઈનસ્ટાઈનનું નામ કાને પડે એટલે કેશાવળી જેવા લાંબા સફેદ વાળની 'કેમ' વચ્ચે મઢાયેલો પ્રોફેસરિયા વિદ્વાનનો પ્રોફ અને સળદાર ચહેરો કલ્પનાદ્રષ્ટિ સામે ખરો થાય, પરંતુ ૧૯૦૫ માં આઈનસ્ટાઈને સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી વિશેનો લેખ જર્મન સામયિક Annalen der Physik ના તંત્રીને મોકલ્યો ત્યારે એ ૨૬ વર્ષનો યુવાન હતો. હાન્સ નામના ૧ વર્ષિય બાળકનો પિતા હતો. (જુઓ, તસવીર) મિત્રો અને સ્નેહીજનોના અભાવે સામાજિક તો ઠીક, પણ આર્થિક અને કૌટુંબિક જવાબદારીઓ તેને સાપેક્ષવાદ જેવા ગહન વિષય અંગે એકાંતમાં વિચારવા માટે ઝાઝી નવરાશ મળવા દેતી ન હતી.

આમ છતાં લગભગ ૮,૦૦૦ શબ્દોનો લેખ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને પાંચ કે છ અઠવારિયામાં તૈયાર કરી નાખ્યો, જેમાં એકેય પાને ફૂટનોટ ન હતી. કોઈ બીજા વિજ્ઞાનીએ કરેલા સંશોધનનો તેણે આધાર લીધો હોવાનું પણ ક્યાંય ટાંક્યું ન હતું. વીસમી સદીના આરંભે ઇલેક્ટ્રોનનો શોધક જે. જે. થોમસન, આવર્તક કોષ્ટકનો સર્જક દમિત્રી મેન્ડેલેવેક, રેડિયમના શોધકો પિઅર અને મેરી ક્યૂરી, ઉખાગતિશાસ્ત્રના ખેરખાં લોર્ડ કેલ્વિન તથા જેમ્સ જૂલ, પ્રોટોનનો શોધક તેમજ ઍટમિક થિયરીનો પ્રણેતા અર્નેસ્ટ રૂઢરફોર્ડ, કિરણોત્સર્ગનો શોધક હેન્રી બેકેરલ અને અમેરિકાના પેલા થોમસ આલ્વા એડિસન જેવા અનેક દરબારી રત્નો વિજ્ઞાનજગતને શોભાવતા



બીજી તરફ સાપેક્ષવાદને રહિમો આપતી ટકોર પણ છાપી કે, 'આઈન્સ્ટાઈનની થિયરી સામાન્ય બુદ્ધિનું અપમાન કરે છે/It is an affront to common sense.' પ્રતિષ્ઠિત વિજ્ઞાનીઓ જો કે વિરોધ કરવામાં સામેલ ન થયા. બલકે, આઈન્સ્ટાઈનનો ક્રાંતિકારી અભ્યાસલેખ વાંચ્યા પછી તેમણે સ્વીકારી લેવું પડ્યું કે સાપેક્ષવાદની થિયરી સાચી હતી. આઈઝેક ન્યૂટન ખોટો હતો. બે દિવસ પછી અમેરિકાના 'ધ ન્યૂ યોર્ક ટાઈમ્સ'માં ચમકેલા એ સમાચારનું મથાળું હતું : EINSTEIN'S THEORY TRIUMPHS/આઈન્સ્ટાઈનની થિયરી વિજયી નીવરે છે.

એમિલ ૧૩, ૧૯૦૧
ખો. વિલ્હેમ રોસ્ટવામ
લીપ્ઝીગ કુનિવર્સિટી
લીપ્ઝીગ, જર્મની
રનાર રણીય ખોડૈયર

એ જ સ્થાપનો, સ્વાસ્થ્યકીર્તિ મોડેલર, સ્વાસ્થ્યની આશ્રિત

આ કાકડૂદીબર્મા પત્રનો દરેક શબ્દ નોકરી વગરના પુત્ર વિશે સતત ચિંતાતુર રહેતા લાચાર પિતાની મનોવેદના વ્યક્ત કરતો હતો અને નિરાશામાં ડૂબેલા પુત્ર માટે તરાપાને બદલે માત્ર તરજાની અપેક્ષા રાખતો હતો. અકસોસ કે તરબુંચે ન મળ્યું. પ્રો. વિલ્હેમ ઑસ્ટવાલ્ડે પત્રનો જવાબ સુકાં આપવાની તસ્દી ન લીધી, કેમ કે તેના મતે આલ્બર્ટના મગજમાં બુદ્ધિની એન્ટ્રી ઉધાર

પિતા હેરમાને લાખેલા અને નિરૂત્તર રહેલા પત્રની તારીખ માર્ક કરો. વર્ષ ૧૯૦૧ નું હતું. ફક્ત ચાર વર્ષ પછી તેના 'બુદ્ધિરહિત' પુત્રએ સ્વેચ્છલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટી તરીકે ઓળખાવેલા સિદ્ધાંત વડે આખા વિજ્ઞાનજગતમાં ઉત્પાત મચાવી દીધો એટલું જ નહિ, પણ ચારસો વર્ષ થયે ગેલિલિયો અને ન્યૂટન સહિતના દરેક વિજ્ઞાનીએ પોતપોતાની જે થિઅરીની દ્રષ્ટિએ ભ્રમ્માંડને દર્શાવ્યું એ દરેક ખ્યાલનો મોતિયો ઉતારી લીધો--અને ત્યાર પછી નવી દ્રષ્ટિએ વીસમી સદીના દરેક વિજ્ઞાની સમક્ષ જે ભ્રમ્માંડ હાજર થયું તે સાવ જુદું હતું. છેવટના સારાંશરૂપે કહો તો ભારતીય પુરાણોના એક ભુલાયેલા શબ્દને આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનને પોતાના સાપેક્ષવાદનું અમૃતજળ છાંટી જીવંત કર્યો : માયા.

દ્રષ્ટિ સમક્ષ માનસિક રીતે દેખાય, છતાં જેનું વાસ્તવિક અસ્તિત્વ ન હોય અને ભૌતિક રીતે પણ જેને અનુભવ કે પારખી ન શકાય તેને આપણે માયા કહીએ. આ પરંપરાગત વ્યાખ્યાને અહીં ભૂલી જજો, કેમ કે આઈનસ્ટાઈને તેના કરતાંય એક ડગલું આગળ વધી માયા શબ્દને જુદી વ્યાખ્યામાં ઢાળ્યો. સાપેક્ષવાદ વડે તેણે જે બ્રહ્માંડની માયા સમજાવી તે દરેક વિજ્ઞાની સમક્ષ હતું અને તેનું વાસ્તવિક અસ્તિત્વ પણ હતું, પરંતુ ધરતી પર રહેતા વિજ્ઞાનીઓને ભૌતિક રીતે થયેલા તેના અનુભવ કરતાં તેની પરમ સત્ય જેવી તાસીર સાવ જુદી હતી. વૈજ્ઞાનિકને બદલે ફરી વખત પૌરાણિક શબ્દરચના વાપરીને કહો તો બ્રહ્મ જ સત્ય હતું અને જગત મિથ્યા હતું.

આ પ્રકારના ગજબનાક અને જિજ્ઞાસા પેદા કરતા તારણ પર આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈન કેવી રીતે પહોંચ્યો ? સવાલ એક જ છે. વિજ્ઞાનની તવાંરીખના વિવિધ તબક્કામાં વહેંચાયેલા (પણ સળંગ કથારૂપી) જવાબો અનેક છે, જેમની વણઝાર ગજબ માહિતી સાથે દરેક જિજ્ઞાસુના દિમાગ તરફ આવી રહી છે. આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈને વર્ણવેલાં ‘ત્રિમૂર્તિ’ બ્રહ્માંડનાં ૩ જૂજવાં સ્વરૂપોની તદ્દજ ગલક પહેલાં મેળવી લઈએ.



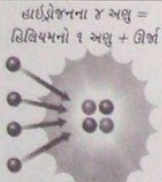
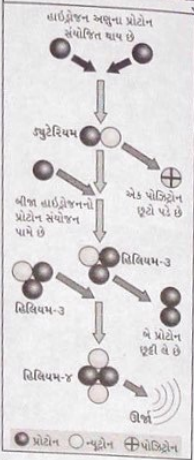
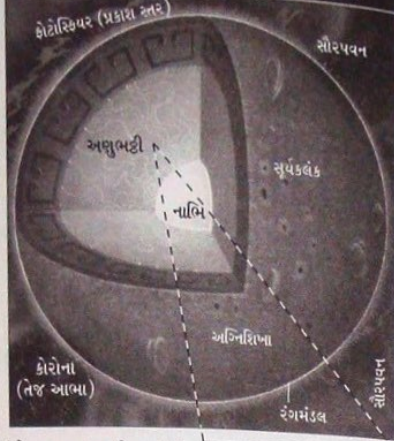
પૃથ્વીથી સરેરાશ ૧૪,૯૬,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર છે તે સૂર્યનો ૬,૯૬,૦૦૦ કિલોમીટર (પૃથ્વી કરતાં ૧૦૮ ગણી મોટી) ત્રિજ્યાનો ગોળો લગભગ ૪.૬ અબજ વર્ષ પહેલાં તેની અણુભટ્ટી ચેતી ત્યારનો જ્વલંત તેજ પ્રકાશે છે. આ તગતગાટનું કારણ એ કે તેના કેન્દ્રમાં અણુભટ્ટી સક્રિય છે, જે પ્રકાશ ઉપરાંત ગરમીનું પણ ઉત્સર્જન કરે છે. અણુભટ્ટી સક્રિય હોવાનું કારણ એ કે સૂર્યનો હાઈડ્રોજન વાયુ નિરંતર હિલિયમ વાયુમાં ફેરવાતો જાય છે. પૃથ્વીના સર્જન પછી અંદાજે ૧૦ કરોડ વર્ષ શરૂ થયેલી એ પ્રક્રિયા હજી અટકી નથી. (પૃથ્વી તેના પ્રારંભિક દસ કરોડ વર્ષ સુધી અંધકારમાં ડૂબેલી હતી.) હાઈડ્રોજનના ગેસ-બોલ કહેવાતા સૂર્યમાં તે વાયુનું પ્રમાણ લગભગ ૭૪% છે. હિલિયમ ૨૫% છે, જ્યારે બીજાં છૂટપૂટ તત્વો કુલ મળીને ૧% છે. સૂર્ય આજ સુધીમાં હાઈડ્રોજનના આશરે ૪% જથ્થાને હિલિયમમાં ફેરવી ચૂક્યો છે, એટલે દેખીતું છે કે બાકીનો

મબલમ સ્ટોક હજી અબજો વર્ષ સુધી ખૂટે તેમ નથી.

સૂર્યની અણુપ્રક્રિયામાં જરા ડોકિયું કરી જોઈએ. કેન્દ્ર પાસેના ભાગમાં પ્રત્યેક ઘન મીટરે ૧,૬૦,૦૦૦ કિલોગ્રામ જેટલા દબાણ અને ૧,૫૦, ૦૦,૦૦૦° સેલ્સિયસ તાપમાન વચ્ચે હાઈડ્રોજનના બે અણુ સંયોજિત થાય છે. આ વાયુના દરેક અણુમાં ફક્ત ૧ પ્રોટોન છે. બે અણુના સંયોજન/fusion વખતે એક પોઝિટ્રોન એટલે કે પોઝિટિવ વીજભાર ધરાવતો એન્ટિ-ઇલેક્ટ્રોન છૂટો પડે છે, માટે સંયોજિત અણુ-નાભિમાં બે પ્રોટોનને બદલે ૧ પ્રોટોન અને ૧ ન્યુટ્રોન (પોઝિટિવ ચાર્જ જેણે ગુમાવ્યો તે પરમાણુ) બાકી રહે છે. હાઈડ્રોજનના કુદરતી અણુમાં તો ન્યુટ્રોન છે જ નહિ. ન્યુટ્રોન મળ્યા પછી અણુ સાદા હાઈડ્રોજનનો રહેતો નથી. હવે તેનું નામ ડ્યુટેરિયમ છે, જેની સાથે વળી સાદા હાઈડ્રોજનનો ૧ પ્રોટોન સંયોજિત થતાં હિલિયમ-૩ યાને કે ટ્રિટિયમ બને છે. (જુઓ, જમણી આકૃતિ.) હિલિયમ-૩ ના અણુમાં ૨ પ્રોટોન તથા ૧ ન્યુટ્રોન છે. આગામી તબક્કે હિલિયમ-૩ ના બે અણુનું સંયોજન હિલિયમ-૪ ને જન્મ આપે છે, જેમાં ૨ પ્રોટોન અને ૨ ન્યુટ્રોન છે. આ છે સૂર્યની અણુબકીમાં ચાલતી પ્રક્રિયાની ફાઈનલ પ્રોડક્ટ તરીકેનો હિલિયમ. તૈયાર માલ બનાવવા માટે કાચો માલ કેટલો વપરાયો? આ રહ્યો હિસાબ: (૧) હાઈડ્રોજનના બે પ્રોટોન વડે એક ડ્યુટેરિયમ બન્યો; (૨) હાઈડ્રોજનના વધુ બે પ્રોટોન વડે બીજો ડ્યુટેરિયમ બન્યો; (૩) બે હિલિયમ-૩ થકી સરવાળે હિલિયમ-૪ નો અણુ રચાયો, એટલે તે હિલિયમના પ્રત્યેક અણુનું સર્જન કરવા માટે હાઈડ્રોજનના કુલ ચાર પ્રોટોન ખપી ગયા.

એક પ્રશ્ન છે : ઉત્પાદનને લગતા બધા સંસ્કારો થયા બાદ છેવટે તૈયાર માલનો જે ઘાણ ઉતરે તેનો જથ્થો રો મટિરિઅલ્સ તરીકે

સૂર્યની અણુબકીમાં ચાલતી પ્રક્રિયા



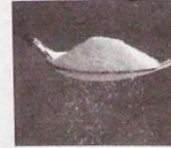
વપરાયેલા માલ જેટલો જ હોય કે નહિ? આદર્શ રીતે હોવો જોઈએ, છતાં દરેક કારખાનામાં થોડોઘણો ભગાડ થતો હોય છે. સૂર્યના અણુકારખાનામાં પણ વેસ્ટ પડે છે. હાઈડ્રોજનના ૪ અણુ સંયોજિત થયા પછી રચાતો હિલિયમનો ૧ અણુ તે ચારેયના કુલ દળ/mass કરતાં ૦.૭% ઓછા દળનો હોય છે; અર્થાત્ માલમાં ૦.૭% જેટલી ઘટ પડે છે. આ માલ ગયો ક્યાં? કશે ગયો નથી. ઊર્જામાં ફક્ત તે રૂપાંતર પામ્યો છે. રૂપાંતર વળી આઈનસ્ટાઈનના પેલા તેલમાલિશ કરેલા પહેલવાન સૂત્ર $E=mc^2$ ના મસલખાવર અનુસાર થયું છે, માટે નજીવો પદાર્થ પણ ઊર્જાના નાથેગરા ધોધને વહેતો કરે છે.

નાથેગરા તો જાણે અલંકારિક શબ્દ થયો, જ્યારે અહીં ચર્ચા નક્કર સાયન્સના પાટે ચાલતી હોવાને કારણે આંકડાની ઠોસ ભાષામાં વાત કરવી જોઈએ. સૂર્ય દર સેકન્ડે ૬૫.૭ કરોડ ટન હાઈડ્રોજનને અંદાજે ૬૫.૩ કરોડ ટન હિલિયમમાં ફેરવે છે. આ જંગી આંકડાને બાજુ પર મૂકી ફક્ત ૧ કિલોગ્રામ હાઈડ્રોજનની વાત કરીએ, જેથી દ્રષ્ટાંત જરા સરળ બને. હાઈડ્રોજનનો ૧ કિલોગ્રામ જથ્થો ૦.૭% વાળી ઘટને લીધે ફક્ત ૦.૯૯૩ કિલોગ્રામ હિલિયમમાં રૂપાંતરિત થાય છે--એટલે કે ૦.૦૦૭ કિલોગ્રામ પદાર્થનું રૂપાંતર થતું નથી. આ મામૂલી પદાર્થ/m મહામાૂલી ઊર્જા/E નું સ્વરૂપ પામે છે.

કેટલી ઊર્જા? હિસાબ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનને રજૂ કરેલા પેલા $E=mc^2$ સૂત્ર મુજબ ગણવો પડે, એટલે તે કોમ્પ્યુટરને સહેજ વિગતે સમજ લો :

$$Energy = mass \cdot c^2 (\text{speed of light})$$

કોમ્પ્યુટરમાં E સંજ્ઞા Energy/ઊર્જા દર્શાવે છે, જેના માટે ખુદ પદાર્થ ગંગોત્રી છે. પદાર્થની સંજ્ઞા m છે. વાસ્તવમાં તે પદાર્થના mass/દળને લાગુ પડે છે, વજન પ્રમાણે મપાતા જથ્થાને નહિ. આગામી સંજ્ઞા c માટે પ્રકાશના વેગનો ફિગર વાપરવાનો થાય છે. (પ્રકાશ એટલે light, તો તેની સંજ્ઞા l કેમ નહિ? એટલા માટે નહિ કે ઝડપ યાને કે speed ના સૂચક લેટિન શબ્દ Celeritas ના C ને પ્રકાશવેગની સંજ્ઞા તરીકે પસંદ કરાયો હતો.) આઈનસ્ટાઈનના સૂત્ર મુજબ c સંજ્ઞા પાછી squared છે, માટે પ્રકાશની ઝડપનો વર્ગ ગણી ફાઈનલ આંકડો મૂકવાનો છે. બે અગત્યની બાબતો : પદાર્થનું દળ હંમેશા કિલોગ્રામમાં લેવાનું છે. પ્રકાશની ઝડપનો આંક સેકન્ડના મીટર લેખે જે હોય તે અહીં મૂકવાનો છે. કિલોમીટર પ્રમાણે નહિ.



આઈનસ્ટાઈનનું સૂત્ર પહેલી નજરે જણાય તે કરતાં ઘણું સરળ છે, એટલે તેની સાથે આંકડા લગાવવાનું કાર્ય પણ અઘરું નથી. ઉપર નોંધ્યા મુજબ સૂર્યના ૧ કિલોગ્રામ હાઈડ્રોજન પૈકી માત્ર ૦.૦૦૭ કિલોગ્રામ પદાર્થ ઊર્જામાં ફેરવાય છે. આ નજીવું પ્રમાણ કેટલું નજીવું ગણાય તેનું અનુમાન લગાવવાનું અઘરું પડતું હોય તો યાદ રાખો કે



ટેબલ સ્પુનફૂલ ચમચીમાં એટલે કે નાની ચમચીમાં સરેરાશ ૧૨ ગ્રામ ખાંડ સમાય છે, જ્યારે અહીં ફક્ત ૭ ગ્રામ ખાંડ જેટલા પદાર્થની વાત છે. સાત ગ્રામ ખાંડ પેટમાં ગયા પછી શરીરને ૨૬ કેલરી મળે, પણ $E=mc^2$ કહેવાતી ગુરુચાવી એ ખાંડને લાગુ પડાય ત્યારે કેટલી ઊર્જાનું તાજું ખૂલે? પ્રકાશની ઝડપ માટે સેકન્ડના ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરનો એટલે કે ૩૦,૦૦,૦૦,૦૦૦ મીટરનો રાઉન્ડ ફિગર પકડી હિસાબ ગણી જોઈએ. ગણતરી વખતે બધા આંકડા ગુજરાતીને બદલે અંગ્રેજીમાં લખ્યા હોય તો ઠીક રહે, કેમ કે દરેક કેલ્ક્યુલેટર એ રીતે આંકડા ડિસ્પ્લે કરે છે. બીજું, પ્રકાશવેગનો મીટરમાં વ્યક્ત કરેલો આંકડો બહુ લાંબો હોવાને કારણે તેના વર્ગનો ફિગર તો ક્યાંય લપસીદરિયો બને; એટલે મીટરની સંખ્યા દર્શાવતો ઘાતોંક વાપરી આવા પ્રત્યેક આંકડાને ટૂંકાવવો રહ્યો. (જુઓ, સામેના પાને 'એક નજર આ તરફ') પ્રકાશનો સેકન્ડદીઠ વેગ ૩૦,૦૦,૦૦,૦૦૦ મીટર લખો કે 3×10^8 મીટર લખો, બેય સરખું છે.

6.3×10^{14} ને ફૂલસાઈઝમાં લખો $E=mc^2$
તો $૬૩,૦૦,૦૦,૦૦,૦૦,૦૦,૦૦૦$ $E = (0.007 \text{ કિલોગ્રામ}) \times (30,00,00,000 \text{ મીટર})^2$,
જૂલ ઊર્જા ! ક્યાંની ક્યાં વાત પહોંચી ! જેને ઘાતોંક પ્રમાણે ટૂંકાવો તો
ઇલેક્ટ્રોસિટીનાં એકમો પ્રમાણે જોતાં $E = (0.007) \times (3 \times 10^8)^2$
 $૩૬,૦૦,૦૦૦$ જૂલ = ૧ કિલોવૉટ- $E = 0.007 \times 9 \times 10^{16}$
કલાક/kWh થાય અને ૧,૦૦૦ વૉટનો $E = 6.3 \times 10^{14}$ જૂલ ઊર્જા !

જબરજસ્ત બલ્બ એક કલાકમાં એટલી વીજળીનો પુરવઠો વાપરી નાખે. વર્ષમાં કલાકો ૮,૭૬૦ છે, માટે બાર મહિને વીજળીનો કુલ વપરાશ 3.1536×10^{10} જૂલ થયો. આ વપરાશ લેખે હજાર વૉટનો બલ્બ $6.3 \times 10^{14} \div 3.1536 \times 10^{10} = 19,977$ વર્ષ સુધી એકધારો ઝળહળતો રહી શકે છે--અથવા તો ૧૦૦ વૉટના દસ બલ્બ સામટા અને સતત પ્રકાશ આપી શકે છે ! લગભગ ૨૦,૦૦૦ વર્ષ ચાલે તેટલો એનર્જી સંખ્યાય આવ્યો શેમાંથી ? સૂર્યના ફક્ત ૭ ગ્રામ હાઈડ્રોજનમાંથી ! આ પદાર્થ $E=mc^2$ મુજબ સંપૂર્ણ રીતે ઊર્જામાં રૂપાંતર પામ્યો. (હાઈડ્રોજનને બદલે સાત ગ્રામ ખાંડ હોય તો પણ આટલી જ ઊર્જા છૂટી પડે એમાં શંકા નહિ.) વિશેષ અચંબો જગાડતી હકીકત એ કે સૂર્ય પ્રત્યેક સેકન્ડે ૦.૦૦૭ કિલોગ્રામ નહિ, પણ ૪૦ લાખ ટન હાઈડ્રોજન/m નું ઊર્જા/E માં રૂપાંતર કરે છે. પરિણામે કાળા અંતરિક્ષમાં વિકિરણો અને પ્રકાશકિરણો તરીકે ચોમેર ફેલાતી તેની ઊર્જાનો જાણે સુમાર નથી. બીજી તરફ સૂર્ય પાસે હાઈડ્રોજનનો સ્ટોક પણ નાનોસૂનો નથી, એટલે ઉડાઉપણાની હદે સૂર્ય તેનો ઉપયોગ કરતો હોવા છતાં હાઈડ્રોજનના પટારાનું તળિયું દેખાવાને હજી પાંચેક અબજ વર્ષ જેટલી વાર છે.

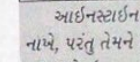
પ્રમાણમાં લાંબા પથરાયેલા દ્રષ્ટાંતનો છેલ્લે સારાંશ : ઊર્જા અને પદાર્થ વચ્ચે મૂળભૂત રીતે ફરક નથી. એક જ હસ્તીનાં તેઓ બે જુદાં સ્વરૂપો છે. પદાર્થ ભોલેનાથ છે; ઊર્જા નટરાજ છે. બાકી તો બેય શિવશંકર છે--અને બ્રહ્માંડના રંગમંચ પર ભેવડી ભૂમિકા અદા કરે છે. પદાર્થ ક્યારેક ઊર્જાનો રોલ ભજવે છે, તો ઊર્જા ક્યારેક પદાર્થનું સ્વરૂપ ધારણ કરે છે. પાત્રો સતત બદલાતાં રહે છે, કારણ કે બ્રહ્માંડમાં પ્રકાશની ગતિ સિવાય કશું અફર નથી. કંઈ absolute

નથી. બધું relative એટલે કે સાપેક્ષ છે. ટાઈમ અને સ્પેસ પણ ઊર્જાની અને પદાર્થની જેમ સાપેક્ષ છે. ટૂંકમાં, પૃથ્વીવાસી માનવીને કોઠે પડી ચૂકેલાં અને તેના મગજમાં કોતરાઈ ચૂકેલાં ધારાધોરણો અનુસાર જોવા બેસો તો બ્રહ્માંડની સૃષ્ટિ અનંત કે અમાપ કદની માયાનગરી છે. ઇન્દ્રજાળ છે, જેનું સ્વરૂપ ડગલે ને પગલે કોમન સેન્સ જોડે ટકરાય છે.



વધુ એક ટકરાવનો બૌદ્ધિક માર વેઠવાની તૈયારી રાખીને આગળ વાંચો. ઇન્દ્રજાળના અવકાશી જાદુનો બીજો ખેલ ટાઈમને લગતો છે, જેમાં સમય વિશેના આપણા પરંપરાગત ખ્યાલો ચારે ખાને ચિત્ત થાય છે અને ખેલ પૂરો થયા પછી વિચારતા રહી જવાય એવો વિરોધાભાસ/paradox સર્જાય છે.

ઈ. સ. ૨૧૦૦ ની સાલનો પ્રસંગ છે. બન્યો નથી, છતાં આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનના સાપેક્ષવાદનો એટલે કે સ્પેશ્યલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીનો સ્વાદ ચાખવા પૂરતું એમ ધારી લો કે બન્યો. સોએક વર્ષ પછીના તે અરસામાં પણ સદાબહાર ટી.વી. સિરિઅલ 'સ્ટાર ટ્રેક'ના એક પછી એક કરીને રજૂ થતા એપિસોડનો છેડો આવ્યો નથી, બલકે સ્પેસ ટ્રાવેલની અદ્યતન ટેકનોલોજી ખીલી હોવાને કારણે સ્ટુડિઓને બદલે અંતરિક્ષમાં જ વાસ્તવિક દ્રશ્યોનું વિડિઓ શૂટિંગ કરાય છે. એક દ્રશ્ય આપણી દૃષ્યગંગા મંદાકિનીમાં ખેડાતા પ્રવાસનું છે. સ્ટારશિપ એન્ટરપ્રાઈઝ (જુઓ ચિત્ર, આગામી પાનું.) તેના કલાકારો અને કેમેરા ટીમ સાથે રવાના



એક ગાંઠ આ તરફ

આઈનસ્ટાઈનની જેમ કૌમ્યુલા ગણવાનો આનંદ માણતી વખતે મોટા આંકડા ક્યારેક મૂંઝવણ બરબ કરી નાખે, પરંતુ તેમને મીડિયું લાંબું પૂછડું જોડવું અનિવાર્ય નથી. સાયન્ટિફિક નોટેશન વડે તેમને ટૂંકું સ્વરૂપ આપી શકાય છે. ઉદાહરણ તરીકે 10^n લખો તો તેમાં n સંજ્ઞા 1 પછીનાં મીડિયુંની સંખ્યા બતાવે છે. હવે n ના સ્થાને 2 ધારી 10^2 લખો, તો મીડિયું બે છે અને સાદો આંકડો 100 છે; $10^1 = 10$ $10^5 = 1,00,000$
અર્થાત્ 10×10 એમ બે વખત 10 છે. આનો બીજો અર્થ એ કે $10^2 = 100$ $10^6 = 10,00,000$
વધારાનું દરેક મીડિયું અગાઉની સંખ્યા કરતાં દસ ગણી મોટી સંખ્યાનું $10^3 = 1,000$ $10^7 = 1,00,00,000$
પ્રતીક છે. આ રહ્યાં કેટલાંક રેડી રેકર્ડ્સ દ્રષ્ટાંતો : $10^4 = 10,000$ $10^8 = 10,00,00,000$

ધારો કે પૃથ્વી અને સૂર્ય વચ્ચેનું સરેરાશ અંતર ૧૪,૯૬,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર હોવાનું જણાવવું છે, તો $1.496 \times 10^8 = 149,600,000$
સાયન્ટિફિક નોટેશન મુજબ ફક્ત 1.496×10^8 કિલોમીટર લખવું પૂરતું છે. સ્વાભાવિક રીતે એ નોટેશનમાં 1 પછી આઠ મીડિયું તથા અંકો છે.

માઈનસ ઘાતોંક/exponent લખવા માટે એટલું યાદ રાખો કે વધારાના દરેક ઘાતોંક વડે બનતી સંખ્યા તેના અગાઉની સંખ્યા કરતાં દસ ગણી મોટી નહિ, પણ દસમા ભાગની છે. દશાંશ ટપકું ઘાતોંક પ્રમાણે ડાબી તરફ ખસે છે. આ $10^{-1} = 0.1$ $10^{-5} = 0.00001$
રહ્યાં તેનાં પણ કેટલાંક ઉદાહરણો : $10^{-2} = 0.01$ $10^{-6} = 0.000001$
 $10^{-3} = 0.001$ $10^{-7} = 0.0000001$
આમ 3.6×10^{-8} લખો એટલે દશાંશ ટપકું આઠ સ્થે $10^{-4} = 0.0001$ $10^{-8} = 0.00000001$
ડાબે ખસ્યા પછી ફૂલસાઈઝ આંકડો નીચે પ્રમાણેનો બને :

$3.6 \times 10^{-8} = 0.000000036$ સાપેક્ષવાદની રોમાંચક સમજૂતી વાંચો ત્યારે મૂંઝવણ થાય તો
8 7 6 5 4 3 2 1 દ્રષ્ટાંતો રિકર કરી લેજો. ■

ધાય છે. સિરિઅલના બીજા ટીમ મેમ્બરો પૃથ્વી પર રોકાયા છે.

એન્ટરપ્રાઈઝની (જમણું ચિત્ર) રફતારનું પૂછતા નહિ. પ્રતિસેકન્ડે ૨,૯૪,૦૦૦ કિલોમીટરના વેગે તે ધસતું જાય છે. પ્રકાશનો વેગ સેકન્ડદીઠ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર છે, માટે એન્ટરપ્રાઈઝની ઝડપ પ્રકાશવેગના ૯૮% જેટલી છે. આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી એમ જણાવે છે કે સ્પીડ જેમ વધારે એમ સમય ધીમો પડવો રહ્યો. સમય relative છે. સ્પીડના પ્રમાણમાં સાપેક્ષ છે, માટે ગતિશીલ સ્થળની ઘડિયાળ ગતિશીલ ન હોય એ (સ્થાયી રહેતા) સ્થળની ઘડિયાળના સંદર્ભમાં ધીમી ચાલે. એન્ટરપ્રાઈઝના કલાકારો અને કેમેરા ટીમના સભ્યો માટે સમય કેટલી હદે ધીમો પડે તેનો જવાબ શોધી આપતી પણ ખાસ કોમ્પ્યુટર છે. દેખીતી રીતે (માત્ર દેખીતી રીતે) અટપટી જણાતી એ સિમ્યલ કોમ્પ્યુટર આઈનસ્ટાઈન રચી નથી. હેન્ડ્રી લોરેન્ડ્ઝ નામના ડચ વિજ્ઞાનીએ તૈયાર કરી છે. કંઈ ચીડિયાનું નામ સાપેક્ષવાદ છે તેની પૂરી સમજણ ન હોવા છતાં લોરેન્ડ્ઝે જે સમીકરણ બનાવ્યું તે પાછું ચોવીસ કેરેટનું છે. સાપેક્ષવાદ વિશેના પાકા જ્ઞાન વિના લોરેન્ડ્ઝ આટલું કહી શક્યો, તો તેની કોમ્પ્યુટર સમજવા માટે ગણિત વિશેનું પાકું જ્ઞાન અનિવાર્ય નથી. પહેલાં ઊડતી નજર કરો :

હાઈ-ફાઈ જણાતી કોમ્પ્યુટરમાં દરેક સંજ્ઞાની પોથી માંદાવાં રીંગણાં નીચે મુજબ છે :

T = ગતિશીલ એન્ટરપ્રાઈઝની ઘડિયાળ પ્રમાણે વીતેલો સમય

T₀ = પૃથ્વીની એટલે કે ગતિશીલ ન હોય એ સ્થળની ઘડિયાળ મુજબ વીતેલો સમય

V = ગતિશીલ યાન એન્ટરપ્રાઈઝની સેકન્ડદીઠ ઝડપ

C = પ્રકાશની સેકન્ડદીઠ ઝડપ.

આઈનસ્ટાઈનના E=mc² સૂત્રમાં રહેલી c સંજ્ઞા અહીં પણ ટપકી પડી છે. ખ્યાલ આવ્યો કે શા માટે ? કારણ એટલું જ કે માયાવી લાગતા બ્રહ્માંડમાં કશુંક પણ જો absolute હોય તો એ પ્રકાશનો વેગ છે. ફક્ત પ્રકાશનો વેગ નિરપેક્ષ છે. બાકીનું સંપૂર્ણ બ્રહ્માંડ ટાઈમ અને સ્પેસ સહિત તેના અનુપાતમાં relative એટલે કે સાપેક્ષ છે, માટે દરેક ગણતરીમાં c સંજ્ઞા તો જોઈએ.

માનો કે 'સ્ટાર ટ્રેક' સિરિઅલનો પટકથા લેખક, મેક-અપ મેન, એક્સ્ટ્રા કલાકારો વગેરે જે ટીમસભ્યો પૃથ્વી પર રોકાયા તે સૌને માટે ૧ વર્ષ જેટલો સમય વીત્યો છે. આથી કોમ્પ્યુટરમાં નીચે મુજબ આંકડા મુકવાના થાય છે.

T = ? (જવાબ મેળવવાનો બાકી છે.)



$$T = \frac{T_0}{\sqrt{1 - \left(\frac{V}{C}\right)^2}}$$

T₀ = 1 વર્ષ (પૃથ્વીની ઘડિયાળ મુજબ વીતેલો સમય)

V = 2,94,000 કિલોમીટર (એન્ટરપ્રાઈઝની ઝડપ)

C = 3,00,000 કિલોમીટર (પ્રકાશની ઝડપ)

પ્રકાશની ઝડપના પ્રમાણમાં એન્ટરપ્રાઈઝની ઝડપનું પ્રમાણમાપ સૌ પહેલાં તારવી લેવાય તો બાકીની ગણતરી બહુ સરળ બને.

$$\frac{V}{C} = \frac{2,94,000}{3,00,000} = 0.98$$

બાકી રહેતી ગણતરી :

$$T = \frac{1}{\sqrt{1 - (0.98)^2}} = 5$$

સવાલ આખરે તો એ બાબતનો છે કે, 'સ્પેસશિપ એન્ટરપ્રાઈઝ માટે સમય કેટલા ગણો ધીમો પડ્યો?' અને જવાબ છે : પાંચ ગણો--એટલે કે ભાગનો સમય વીત્યો. આનો મતલબ એ થયો કે પ્રતિસેકન્ડે ૨,૯૪,૦૦૦ કિલોમીટરની સ્પીડ એકધારી જાળવતું એન્ટરપ્રાઈઝ તેની ઘડિયાળ મુજબ પાંચ વર્ષ પૃથ્વી પર પાછું ફરે તો અહીં ૨૫ વર્ષ જેટલો સમય વીતી ચૂક્યો હોય છે. પૃથ્વીનું કેલેન્ડર ૨૧૦૫ ને બદલે ૨૧૨૫ ની સાલ બતાવે છે, જ્યારે એન્ટરપ્રાઈઝની યાત્રી ટુકડીના જીવનમાં પાંચ વર્ષ કરતાં વધુ સમય વીત્યો નથી.

હિસાબ સો ટકા સાચો, છતાં તેની ઓથે છૂપાયેલો એક વિરોધાભાસ ધ્યાનમાં આવ્યો ? વિરોધાભાસ એ છે કે 'સ્ટાર ટ્રેક'ના પૃથ્વીવાસીને અને પ્રવાસી ટીમસભ્યોને એકબીજા સાથે કશી લેવાદેવા નથી. કંઈ નહિ તો સમયના અનુભવની દ્રષ્ટિએ જરાય નહિ. એન્ટર-પ્રાઈઝમાં થતી દરેક કાર્યવાહી તેની યાત્રી ટુકડીના સભ્યોએ પોતાની ઘડિયાળ પ્રમાણે અનુભવી છે--અને તે અનુભવ તેમને અજૂગતો કે અસાધારણ જણાયો નથી. આ કાર્યવાહીને પાંચ વર્ષના સમયગાળાએ આવરી લીધી છે.

એન્ટરપ્રાઈઝની ઝડપ પ્રકાશવેગના ૦.૯૮ ટકા જેટલી છે. પૂરી ૧૦૦ ટકા તો શક્ય જ નથી.

જવાબનો અર્થ બરાબર સમજી લો. પૃથ્વીની ઘડિયાળ કરતાં એન્ટરપ્રાઈઝની ઘડિયાળ પાંચમા ભાગ જેટલી રફતારે ચાલી રહી છે. આપણો મૂળ પૃથ્વીના સંદર્ભમાં પાંચમા



ઝીજી નાનદા આ નરહ

લાંબી સોડ તાણતા આંકડાને સંકોચી દેવા અને પછી સંકોચાયેલા આંકડા વડે લાંબી ગણતરી માંડવી એ ડાબા હાથનો નહિ, બલકે આંગળીનો જ ખેલ છે. ગણતરી માટે અહીંસા-નણસો રૂપિયાનું સાયન્ટિફિક કેલ્ક્યુલેટર પૂરતું છે. રીત પણ સહેલી છે. અહીં સૂર્યના દ્રષ્ટાંતમાં વર્ણવેલી E=mc² કોમ્પ્યુટર જ ગણી જોઈએ. પ્રકાશની સેકન્ડદીઠ ઝડપ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર છે, જેને ૩ x 10⁸ માં ફેરવવા પહેલાં ૩ ની ચોંપ, પછી exponent/ધાતાંકની Exp ચોંપ અને પછી ધાતાંક માટે ૫ ચોંપ દાખો. એ જ રીતે ૧,૦૦૦ મીટરને 10³ સ્વરૂપે ટૂંકાવ્યા બાદ જવાબી ૩ x 10⁸ નો વર્ગ કરવા X² ચોંપ દાખો, એટલે કેલ્ક્યુલેટર 9.16 એવો ડિસ્પ્લે બતાવશે. છેલ્લે તેને ૦.૦૦૭ કિલોગ્રામ પદાર્થ વડે ગુણી નાખો. ફાઈનલ જવાબ : 6.3 x 10¹⁴ જૂલ ઊર્જા.

હવે ૦.૦૦૭ કિલોગ્રામને બદલે તેના કરતાં બમણા ૦.૦૧૪ કિલોગ્રામ પદાર્થનું (માનો કે એક ટીસ્પૂનફુલ પાંડનું) E=mc² મુજબ કેટલી ઊર્જામાં રૂપાંતર થાય એ ગણી જુઓ. રીત જુદી નથી. ફક્ત આંકડો બદલાય છે. ■

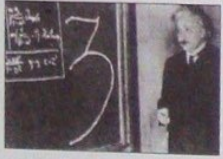


■ ૧૯૬૯માં ચંદ્રમાતા ખેડનાર નીલ આર્મસ્ટ્રોંગની ગઈ કાલ અને આજ

પચીસ વર્ષનું જીવન ભોગવ્યું અને દૂધગંગાના પ્રવાસે જનાર એન્ટરપ્રાઈઝની યાત્રી ટુકડીના સભ્યોએ પાંચ વર્ષનું જીવન ભોગવ્યું. બેઉ પક્ષે જીવન તો સરખું જ વીત્યું છે. આ વિરોધાભાસ છે. એક બાબતે વિરોધાભાસ નથી. એન્ટરપ્રાઈઝના પાછા ફરતા પ્રવાસીઓ વર્તમાનને બદલે ભવિષ્યમાં પાછા ફરે છે. એન્ટરપ્રાઈઝનું કેલેન્ડર તેમના માટે વર્તમાન છે, જેમાં ૨૧૦૫ નું વર્ષ ચાલી રહ્યું છે. પૃથ્વીનું કેલેન્ડર ૨૧૨૫ નું વર્ષ બતાવે છે. આથી તેઓ ૨૦ વર્ષ પછીના જગતમાં પ્રવેશે છે. શારીરિક રીતે પણ તેઓ પૃથ્વીવાસીઓ કરતાં ૨૦ વર્ષ જેટલા યુવાન હોય એમાં ભેમત નહિ, કેમ કે શરીરની પણ જૈવિક પ્રક્રિયાઓ પાંચમા ભાગ જેટલી ધીમી ચાલી છે. પરિચિત શબ્દો વાપરીને કહો તો દરેક પ્રવાસી ટાઈમ ટ્રાવેલર છે. આ વિરોધાભાસ નથી. ઉદાહરણ તરીકે, ૧૯૬૯માં ચંદ્રનો પ્રવાસ ખેડનાર અમેરિકન અવકાશયાત્રી નીલ આર્મસ્ટ્રોંગે એન્ટરપ્રાઈઝના સાહસિકોની માફક જ પ્રવાસ ખેડ્યો હોત તો આજે પાંત્રીસ વર્ષ બાદ તેની યુવાનીમાં ઝાઝો ફરક પડ્યો ન હોત. (જુઓ, ઉપરનો ડાબો ફોટો.) બીજી તરફ પ્રવાસઅવધિ જેટલાં વર્ષો તેણે પૃથ્વી પર વીતાવ્યાં હોત (વીતાવ્યાં પણ છે!) તો તે વૃદ્ધાવસ્થાએ પહોંચી ચૂક્યો હોય—જમણી તસવીર બતાવે છે તેમ પહોંચ્યો પણ છે!

સારાંશ : બ્રહ્માંડમાં સમયનો પ્રવાહ બધે સરખી ઝડપે વહેતો નથી. એન્ટરપ્રાઈઝના ટીમસભ્યો જેવા માત્ર સજીવ નહિ, નિર્જીવ પદાર્થનીયે ઝડપના સંદર્ભમાં તે સાપેક્ષ છે. ટૂંકમાં, પૃથ્વીની બહાર ફેલાયેલા અખિલ બ્રહ્માંડની વાત આવે ત્યારે આપણી ભલભલી સચોટ ઘડિયાળો માટે યોગ્ય સ્થાન ભીંત યા કાંડું નથી. કચરાટોપલી છે.

ટાઈમ સાપેક્ષ છે, તો સ્પેસ પણ ખરું ? કેમ નહિ ? આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીએ ચીંધી બતાવેલી ઈન્દ્રજાળનો સ્પેસને લગતો નમૂનો પણ સાપેક્ષવાદની દ્રષ્ટિએ જોવાલાયક છે, જેમાં વાત છે દ્રષ્ટિભ્રમની! બ્રહ્માંડના મેજિક શોની એ ત્રીજી આઈટમ છે. ૧૯૭૯ નું વર્ષ છે. ઈંગ્લેન્ડની જોડેલ વેધશાળાના ખગોળવિદોએ કરોડો તથા અબજો પ્રકાશવર્ષ છેટેની કેટલીક



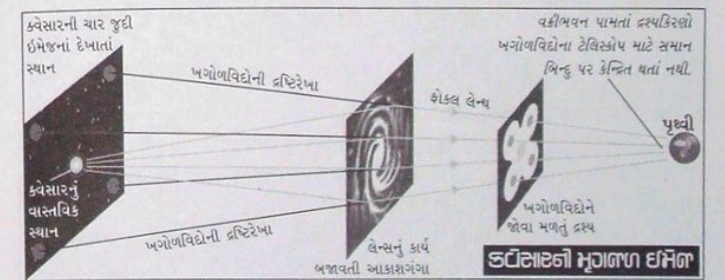
રેડિઓ ગેલેક્સીનાં વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં પોતાના રેડિઓ ટેલિસ્કોપ વડે ઝીલીને અવકાશી મેપ તૈયાર કર્યા પછી હવે તેઓ ઓપ્ટિકલ ટેલિસ્કોપ વાપરી જે તે ગેલેક્સીનાં દ્રશ્યકિરણો ઝીલવા માગે છે. ખગોળવિદોનો આશય ફોટોગ્રાફિક મેપ તૈયાર કરી બેય નકશાને સરખાવી જોવાનો છે, જેથી ખાતરી થાય કે તેમનાં અવલોકનોમાં ક્યાંય ભૂલચૂક રહી નથી. અવકાશી ચંદ્રવાનાં પ્રત્યક્ષ દર્શન કરાવતા ઓપ્ટિકલ ટેલિસ્કોપને તેઓ ખગાશ/Pegasus નક્ષત્ર તરફ મોડે છે. (આ ચતુષ્કોણ નક્ષત્ર આપણે ત્યાં ઓક્ટોબર માસના અંતે મધ્યાકાશમાં દેખાય છે. ભારતના પ્રાચીન ખગોળવિદોએ જો કે ખગાશને પૂર્વા ભાદ્રપદ તથા ઉત્તરા ભાદ્રપદ એમ બે નક્ષત્રોમાં વહેંચ્યું છે.) ધરતી પર રહીને જોતાં ખગાશનું સ્થાન દેવયાની/Andromeda આકાશગંગાની બિલકુલ અડોઅડ છે.

એક દ્રશ્ય અંગ્રેજ ખગોળવિદોને ચકરાવામાં નાખી દે છે, કેમ કે તે અવકાશી મૃગજળ જેવું છે. અંતરિક્ષના કાળા બેકગ્રાઉન્ડમાં પાંચ જ્યોતિર્મય તકતીઓ દેખાય છે. વચ્ચોવચની તકતી સહેજ ઝાંખી છે. આસપાસની ચાર તકતીઓ વધુ પ્રકાશિત છે એટલું જ નહિ, પણ તેમના આકારપ્રકારમાં ખાસ ફરક જણાતો નથી. ચારેયનો દેખાવ લગભગ સરખો છે. જવાબ માગી લેતો પ્રશ્ન તો એ કે સંખ્યા ચાર કેમ છે ? આ દિશા તરફ અગાઉ રેડિઓ ટેલિસ્કોપ તાકવામાં આવ્યું ત્યારે ખગોળવિદોએ વિદ્યુતચુંબકીય રેડિઓ મોજાંનાં બે સ્રોતો નોંધેલાં, જ્યારે ઓપ્ટિકલ ટેલિસ્કોપ હવે પાંચની તાદાદ બતાવે છે.

પ્રશ્નનો જવાબ : હકીકતે માત્ર બે જ્યોતિર્મય ચક્રામાંનું અસ્તિત્વ છે. એક પ્રકાશિત ચક્રામું ૪૦ કરોડ પ્રકાશવર્ષ છેટેની આકાશગંગાનું છે. બીજું તેની બિલકુલ પાછળ, છતાં ૮ અબજ પ્રકાશવર્ષ દૂર આવેલા ક્વેસાર/quasi-stellar નું છે, જેને ભૂમિગત એવા ભલભલા બળવાન ઓપ્ટિકલ ટેલિસ્કોપ વડે પણ દેખી શકાય નહિ. ઈન્ફ્રારેડ, પારજોબલી, એક્સ-રે તથા ગામા કિરણો ઉપરાંત પ્રકાશકિરણોના સ્વરૂપે પણ ઊર્જાનો બેફામપણે ફુવારો છોડતો દરેક



■ જિટનના ઓપ્ટિકલ ટેલિસ્કોપે ૧૯૭૯માં જોયેલું અવકાશી 'મૃગજળ'





કવેસાર બહુ દેદીપ્યમાન હોવા છતાં ૮ અબજ પ્રકાશવર્ષનું અંતર પણ જેવું તેવું નથી. પરંતુ અંગ્રેજ ખગોળવિદોને જાણે કે તેનો કલોઝ-અપ જોવા મળ્યો છે. એક ફોટાની ચાર પ્રિન્ટ જેવા કલોઝ-અપ વર્ણી ચાર છે. આ રહસ્યનો ટૂંકો ખુલાસો ગણીને માત્ર બે જ શબ્દોમાં આપી શકાય તેમ છે : પ્રેવિટેશનલ લેક્સિંગ.

લાંબો ખુલાસો પણ વાંચો : સુશ્મદર્શક કાયનો બહિર્ગોળ લેન્સ તેની પાછળ રહેલા પદાર્થનાં દ્રશ્યચિત્રોને વાળી તેમને આગળની તરફ ફોકસ કરે છે. (જુઓ, ઉપરની ડાબી આકૃતિ.) સિદ્ધાંત જાણીતો છે, એટલે કમ સે કમ તેના અંગે વધુ ખુલાસો જરૂરી નથી. બિલકુલ એ જ સિદ્ધાંત અંતરિક્ષમાં તેનો કમાલ મોટા પાયે દાખવે છે. ફટકાડાની હાથચકરી જેવો ઊભો પૌંડ આપીને ગોઠવાયેલી ૪૦ કરોડ પ્રકાશવર્ષ છેટેની આકાશગંગાએ પોતાની આસપાસના નજદીકી અંતરિક્ષને ગુરુત્વાકર્ષણના જોરે મરોડ્યું છે. પ્રવાંડની યાદરમાં તેણે મલ્ટિ-ડાયમેન્શનલ ગોબો પાડ્યો છે. પરિણામે ‘કેબ્રિક ઑફ સ્પેસ’ ત્યાં બહિર્ગોળ/convex બન્યું છે. અલબત્ત, સુશ્મદર્શક કાયના બહિર્ગોળ લેન્સ કરતાં તેનો આકાર જાડાઈના નિપાળે ગરજે જદો છે. એટલે તેની આકાર



સુપરનોવાનું તેજ : પ્રથમ દિવસે અને...



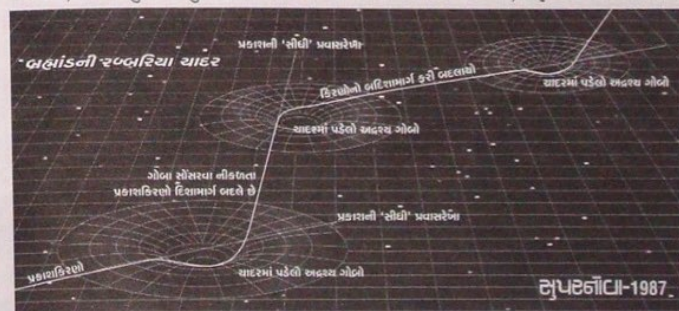
...૮૫ મા દિવસે !

અબજ પ્રકાશવર્ષ હોવાને કારણે ઑપ્ટિકલ ટેલિસ્કોપ વડે આમેય તે દેખાય નહિ. બીજી તરફ એ ક્વેસારની મૂળજળ સમાન ચાર ઈમેજ ખાસ્સી મેગ્નિફાય થયેલી છે. આ કરિશ્મા પૃથ્વી અને ક્વેસારની વચ્ચે બરાબર સીધામાં ગોઠવાયેલી આકાશગંગાના ગ્રેવિટેશનલ લેન્સનો છે. આકાશગંગાએ પાડેલા 'ગોબા'ને લીધે બ્રહ્માંડ પોતે ત્યાં લેન્સ બન્યું છે.

સો વાતની એક વાત આટલી : ખાલીખમ જણાતા જિજ્ઞાસુને ઓળખાવવા માટે બીજો ગમે તે શબ્દ વાપરે, પણ ‘ખાલીખમ’ બોલતા નહિ. જિજ્ઞાસુ ઝીની ઝીની બૂની ચઢરિયા છે અને ચઢરિયા પાછી રબરિયા છે. અમુક યા તમુક mass/દળનો પદાર્થ તેના પર (ખરું જોતાં તેની અંદર) બિરાજે ત્યારે પદાર્થના દળને લીધે તેમાં ગોબો રચાય છે. ઊંડો કેટલો યા ઘીંછરો કેટલો તેનો આધાર તે પદાર્થના દળ પર રહે છે. જિજ્ઞાસુમાં આવ્યા ગોબા કેટકેકાણે છે—અથવા તો એમ પૂછો કે ક્યાં નથી ? પદાર્થ જ્યાં હોય ત્યાં ગોબો પણ હોય એ સત્ય (હમણાં આગળ કશું પૂછ્યા વિના) સ્વીકારી લો.

આ સત્યનો શોકાવનારો સૂચિતાર્થ પણ ખાસ નોંધી લો : ઘડિયાળ વડે સમયને માપવા નીકળી ત્યારે બધે જેમ સરખાં તારણો ન મળે તેમ અંતરને પણ માપવું શક્ય નથી. એક ઘડિયાળ અહીં સાચી હોય તો ત્યાં ખોટી પડે તેમ એક ફૂટપટ્ટી અહીં બરાબર કામ લાગી તો ત્યાં એ સાવ નકામી બને. માનો યા ન માનો જેવી વાત છે, છતાં 'યા ન માનો'નું આંશેષન તેમાં નથી. બીજા દાખલા-દલીલોને હાલ મુલતવી રાખી સુપરનોવા-1987 ના ધડાકાનો દાખલો અહીં ટાંકવો બસ છે.

આ સુપરનોવા તારાના પ્રકાશનું સર્વપ્રથમ કિરણ ફેબ્રુઆરી ૨૩, ૧૯૮૭ ના રોજ પૃથ્વીના ટેલિસ્કોપમાં જોવા મળ્યું અને ત્યાર પછી ૮૫ દિવસો સુધી તેનો ઝબકારો સતત તેજસ્વી બનતો રહ્યો. (જુઓ તસવીર, સામેનું પાનું.) પૃથ્વીથી ૧,૬૦,૦૦૦ પ્રકાશવર્ષ છેટે માગેલનના અવકાશી વાદળમાં મીનાસિ/Dorado નક્ષત્રનો એ તારો એટલા જ વર્ષ પહેલાં ફાટ્યો હતો, પણ લાંબા અંતરને હિસાબે તેના પ્રકાશને આપણી પૃથ્વી સુધી પહોંચવામાં લગભગ ૧,૬૦,૦૦૦ વર્ષ લાગ્યાં હતાં. પ્રકાશનાં કિરણો હંમેશા સીધી લીટીમાં પ્રવાસ કરે, ખરું ? અને સીધી લીટીમાં મપાતું અંતર જ ટૂંકામાં ટૂંકું હોય, એ પણ ખરું ? સુપરનોવા-૧૯૮૭ નો પ્રકાશ સીધી લીટીમાં આવ્યો હોત તો ખગોળનિષ્ણાતોએ કેરેલી ગણતરી મુજબ તે ૧૯૮૭ ને બદલે ૧૯૮૬ માં જ પૃથ્વી સુધી પહોંચી જાત અને ફાટેલો તારો સુપરનોવા-૧૯૮૭ ને બદલે સુપરનોવા-૧૯૮૬ કહેવાત, પણ એવું ન બન્યું. પ્રકાશ નવ મહિના મોડો પહોંચ્યો! અલબત્ત, શરૂઆતનો પ્રવાસમાર્ગ





તો તેણે સીધી લીટીનો જ પકડ્યો હતો અને ઝડપ પણ તેના ભૌતિકશાસ્ત્રીય ગુણધર્મ મુજબ એકસરખી તેમજ અફર હતી. આમ છતાં બ્રહ્માંડની એટલે કે રબરિયા કહેવાતી ચાદરની વિશિષ્ટ અને વિકૃત ભૂમિતિને તેણે અનુસરવું પડ્યું હતું. પરિણામે વખતોવખત એ પ્રકાશ આડોઅવળો ફંટાયો હતો, જેને લીધે તેની ગાડી નવ મહિના લેટ પડી હતી. સવાલ તો પછી એ કે પૃથ્વી અને પેલા આત્મઘાતી સુપરનોવા તારા વચ્ચે અંતર કેટલું ? ઉત્તર માટે આગ્રહ રાખવાને બદલે પેલા સફાઈ કામદારની જ સલાહ માની લો. સમય માપતી ઘડિયાળની અને કેલેન્ડરની જેમ અંતર માપક પરિકરને તેમજ ફૂટપટ્ટીને પણ કચરાટોપલીમાં નાખી દો.

ઈન્દ્રજાળ જેવા બ્રહ્માંડની ત્રીજી મેજિક આઈટેમનો સારાંશ : અંતર માપવું શક્ય નથી. ટાઈમ સાપેક્ષ છે તેમ અંતર વડે મપાતું સ્પેસ પણ સાપેક્ષ છે. બ્રહ્માંડમાં નિરપેક્ષ હોય તો ફક્ત પ્રકાશ, જેની અફર ગતિ શૂન્યાવકાશમાં કદી ઘટે નહિ અને કદી વધે પણ નહિ. આ સત્ય જ સનાતન છે. પૂર્ણવિરામ!

આ કૌતુકભરી વિજ્ઞાનકથા પૂરતું અલ્પવિરામ, કેમ કે નાનપણમાં પોતાના સ્કૂલ ટીચરની નજરે 'ઠોઠ નિશાળિયા' ઠરેલા માસ્ટર આલ્બર્ટ વખત જતાં માસ્ટરમાઈન્ડ આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈન તરીકે ભૌતિકશાસ્ત્રનાં ચુનંદા પ્રોફેસરો માટે બ્રહ્માંડનું નવું સિલેબસ કેવી રીતે તૈયાર કર્યું તેની મસ્ત કથા આગામી પ્રકરણમાં રજૂઆત પામે છે. ■

3



રપેરટાલ થિયરી : પૂર્વભૂમિકા

આ વાત એ સમયની છે કે જ્યારે આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનની વય માંડ ૧૬ વર્ષ હતી. એક પ્રશ્ન તેને સ્ફૂર્યો. કોઈ તેને સંતોષકારક જવાબ આપી શકવાનું ન હતું, માટે એ પ્રશ્ન તેણે પોતાની જાતને પૂછ્યો. એક પ્રશ્નમાં આમ તો અનેક પ્રશ્નો સામેલ હતા. કંઈક આવા :

'ધારો કે હું કલ્પિત રોકેટ પર બેસીને અંતરિક્ષમાં પ્રકાશનાં મોજાંની સાથે તેની સમાન્તર રહીને પ્રવાસ કરું છું અને મારી પ્રવાસગતિ પણ પ્રકાશનાં મોજાં જેટલી જ છે, તો મને પ્રકાશનું એ મોજું કેવું લાગે? જેમ્સ ક્લાર્ક મેક્સવેલના કહેવા મુજબ પ્રકાશ વિદ્યુતચુંબકીય તરંગોનો બનેલો છે. પ્રકાશ જેમ આગળ વધે તેમ પહેલાં વિદ્યુત ક્ષેત્ર, પછી ચુંબકીય ક્ષેત્ર, ત્યાર બાદ વિદ્યુત ક્ષેત્ર અને વળી પાછું ચુંબકીય ક્ષેત્ર રચાયા કરે છે. આ ફેરફારો મને નજરોનજર જોવા મળે કે કેમ એ તો હું જાણતો નથી, પણ મારી ઝડપ પ્રકાશવેગ જેટલી હોય તો પ્રકાશ મને સાપેક્ષ રીતે સ્થિર દેખાય કે નહિ? કે પછી તેનો વેગ મારા સંદર્ભમાં પ્રકાશવેગ ગણાય અને તે એટલા જ વેગે મારી આગળ નીકળી જવા પામે ? પ્રકાશના શેરડાને જેણે વહેતો મૂક્યો એ ટોચની ગતિને અહીં ગણતરીમાં લેવાની થાય કે નહિ ? કે પછી ટોચ ખુદ પ્રવાસ ખેડતી હોય કે ન હોય એ વાતનું કશું મહત્ત્વ નથી ? મેક્સવેલે જણાવ્યું કે પ્રકાશની ઝડપ અફર છે, પરંતુ





અફર કોના સંદર્ભમાં? મારા કે ટોચના ?

પ્રશ્નો અહીં જે રીતે વાક્યોરૂપે લખ્યા એ રીતે ડિદો કદાચ આઈનસ્ટાઈનના મગજમાં નહોતા ઉદ્ભવ્યા—અને વર્ષો પછી ખુદ તેને પણ શબ્દરચના યાદ ન હતી. (આમેય પ્રકાશ, ઊર્જા અને પદાર્થ સિવાય બીજી વાતો યાદ રાખવાની તેના મગજને આદત પણ ક્યાં હતી ?) પરંતુ એટલું સાચું કે ૧૮૯૫ નું તે વર્ષ યાદગાર હતું, કેમ કે સાપેક્ષવાદનું બીજું વિચારબીજ આઈનસ્ટાઈનના મગજમાં એ વર્ષે રોપાયું અને બીજાં દસ વર્ષ પછી તે વટવૃક્ષ બનવાનું હતું. અલબત્ત, સોળ વર્ષથી આઈનસ્ટાઈન માટે એ પ્રશ્ન ત્યારે તો અનુત્તર જ રહ્યો કે પ્રકાશની ગતિ જો અફર હોય તો કોના સંદર્ભમાં ? બહુ મહત્વનો પ્રશ્ન હતો. પ્રકાશનો વેગ પ્રતિસેકન્ડે ૨,૯૯,૮૫૩ કિલોમીટરનો હોવાનું તે અરસામાં મપાયું હતું, છતાં સુવિધાને ખાતર અહીં ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરનો રાઉન્ડ ફિગર પકડીને ચાલીએ.

ઉપરના દ્રષ્ટાંત અનુસાર બ્રહ્માંડપ્રવાસી આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની પાછળ ને પાછળ ત્રણ લાખ કિલોમીટરના કાસલે આવી રહેલા અંતરિક્ષયાનની ઝડપ સેકન્ડના ૧૦૦ કિલોમીટર હોય અને તેનો યાત્રી ટોચનો શેરડો ફેંકે તો આઈનસ્ટાઈન માટે એ પ્રકાશવેગ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરનો હોય કે ૩,૦૦,૧૦૦ કિલોમીટરનો ? પ્રથમ આંકડાને સ્વીકારો તો પ્રકાશનું અગ્રીમ કિરણ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરની ઝડપ ધરાવતા આઈનસ્ટાઈનની સાથે ને સાથે રહે, એટલે સમાન્તર પાટે સરખી ઝડપે સમાન દિશામાં હંકારતી ટ્રેનને અવલોકી રહેલા બીજી ટ્રેનના પ્રવાસીની જેમ આઈનસ્ટાઈનને મોખરાનું એ કિરણ સ્થિર લાગે. આંકડા નંબર બેને માન્ય રાખો તો પ્રકાશનું અગ્રીમ કિરણ પ્રથમ મોકે આઈનસ્ટાઈનની ૧૦૦ કિલોમીટર આગળ રહીને ચાલે.

E એનર્જીનો E

ઊગતો અને તરુણ ઉંમરનો ભાવિ વિજ્ઞાની પોતાને ઉદ્ભવેલા પ્રશ્નનું ભૌતિકશાસ્ત્રીય મહત્ત્વ જાણતો ન હતો, છતાં તેનો કેડો એણે ન મૂક્યો. પ્રકાશ વિશે અગાઉ થયેલાં સંશોધનોમાં તેનો જવાબ ફંકોસી કાઢવાના પ્રયાસો એ કરતો રહ્યો. આ દોર બહુ લાંબો ચાલ્યો. આ સંશોધનો પણ મહત્ત્વનાં હતાં, કેમ કે ભૌતિકશાસ્ત્રનો પાયો તેમણે નાખ્યો હતો અને તેના પર વખત જતાં સાપેક્ષવાદનો તાજમહેલ ચણાવાનો હતો. મુખ્ય કરીને માર્કલ ફેરાડે, જેમ્સ ક્લાર્ક મેક્સવેલ, આલ્બર્ટ માર્કલસન તથા એડવર્ડ મોર્લી એ ચાર સંશોધકોએ પ્રકાશનાં કિરણોને પણ ઊર્જા કહી અને તેમની ઝડપ આંકી E/એનર્જીનો વિદ્યુતચુંબકત્વની દ્રષ્ટિએ પરિચય ન કરાવ્યો હોત તો આઈનસ્ટાઈન તેની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી માટે $E=mc^2$ ની ફોર્મ્યુલા ઘડી શકવાનો ન હતો. વર્ષો પછી એટલે જ તેણે નિખાલસપણે કબૂલ્યું કે, ‘બ્રહ્માંડમાં મારી નજર બહુ દૂર સુધી પહોંચી શકી, કારણ કે હું મારા વિરાટ કાઠીના પુરોગામીઓના ખભા પર ઊભો હતો.’

વિરાટ પુરોગામીઓ સ્પેશ્યલ થિયરી માટે કયો સંગીન પાયો નાખી ગયા ? ઊર્જારૂપી

વિદ્યુતચુંબકત્વ અને વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં તરીકેના પ્રકાશનો તેમણે શો ભેદ ખોલી બતાવ્યો ? વાંચો ત્યારે, થોડું ફ્લેશબેક.

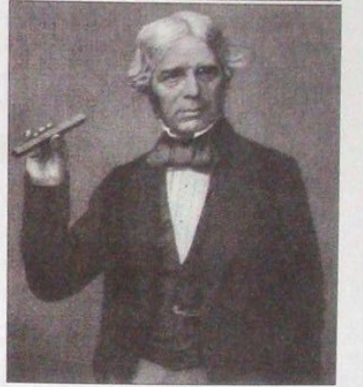
આ પ્રસંગ એ સમયની છે કે જ્યારે આઈનસ્ટાઈનની નહિ, આઈનસ્ટાઈનના પિતા હેરમાનની નહિ, હેરમાનના પિતા અબ્રાહમની નહિ, પણ અબ્રાહમના પિતા રૂપર્ટની વય ૪૬ વર્ષની હતી. કેલેન્ડર મુજબ વર્ષ ૧૮૦૫ નું હતું. બ્રિટનના દરિદ્ર અને સામાજિક દ્રષ્ટિએ નિમ્ન ધરાનામાં જન્મેલો માર્કલ ફેરાડે નામનો કિશોર દક્ષિણ લંડનની બુક-બાઈન્ડિંગ વર્કશોપમાં નોકરીએ લાગ્યો. ખ્યાતનામ સાહિત્યકારોના હસ્તે લખાયેલાં પુસ્તકોનાં મુદ્રિત પાનાં ત્યાં આવતાં હતાં, જેમની પૃષ્ઠવાર મેળવણી કરી માર્કલ ફેરાડેએ તેમને પૂંઢે મઢવાનાં થતાં હતાં. વિજ્ઞાનને લગતાં પુસ્તકો આવે ત્યારે ફેરાડે કામકાજમાંથી થોડોક સમય ચોરી પોતાને રસ પડે તેવું લખાણ વાંચી પણ નાખે. કોઈ પુસ્તક તેને વધારે આકર્ષિત કરે તો સાંજે ડચુટી પછી મોડી રાત સુધી મીણબત્તીના કે ચીમનીના પ્રકાશમાં આખું વાંચી નાખે.

માર્કલ ફેરાડે પોતે આખી જિંદગી કદાચ બુક-બાઈન્ડર જ રહ્યો હોત, કેમ કે

રોજરોજ મીણબત્તી-ચીમનીના ઝાંખા પ્રકાશ મગજમાં જ્ઞાનનો પ્રકાશ ભરવા છતાં આખરે તો એ લુહારનો દીકરો હતો. રૂઢિચુસ્ત બ્રિટનનો સમાજ ત્યારે એરિસ્ટોક્રેટ તથા આમજન વચ્ચે અન્યાયી રીતે વહેંચાયેલો હતો. ઊંચી પાયરીના સામાજિક તેમજ આર્થિક દરજ્જાનાં બારણાં આમજન માટે હંમેશા બંધ રહેતાં હતાં. માર્કલ ફેરાડે નસીબનો સહેજ બળિયો, એટલે ખાસ તેના લાભાર્થે આકસ્મિક ઘટના બની. એક પ્રકાશકે તેને રૉયલ ઇન્સ્ટિટ્યૂટ ખાતે યોજાયેલા કાર્યક્રમની ટિકિટ આપી. કાર્યક્રમ સર હમ્ફ્રી ડેવીના પ્રવચનનો હતો. અભય દીવાનો શોધક હમ્ફ્રી ડેવી તે સમયે બ્રિટનનો સૌથી પ્રતિષ્ઠિત વિજ્ઞાની ગણાતો હતો. પેન અને નોટબુક સાથે ફેરાડે રૉયલ ઇન્સ્ટિટ્યૂટના સભાગૃહે પહોંચ્યો અને જીવનમાં પહેલી વખત ઉજળિયાતો વચ્ચે બેઠો. વધુ દિલચસ્પી તેને જો કે ડેવીના પ્રવચનમાં હતી. અગત્યના મુદ્દા અને સૂત્રો તેણે નોટબુકમાં ઉતાર્યા. ઘરે પાછા ફર્યા બાદ વિસ્તૃત રીતે બધી વિગતો સારા કાગળ પર લખી, લખાણનું પુસ્તક બાઈન્ડ કર્યું, પૉલિશદાર ભૂરા ચામડાના પૂંકા પર સુવર્ણ અક્ષરે શીર્ષક પણ



■ ગુરુ અને શિષ્ય : સર હમ્ફ્રી ડેવી (જમણું ચિત્ર) તથા માર્કલ ફેરાડે (નીચેની તસવીર)



છપાવ્યું અને રૂપકડું દેખાતું પુસ્તક સર હમ્ફ્રી ડેવીને મોકલી આપ્યું.

લખાણ વાંચીને ડેવી આભો બની ગયો. વિજ્ઞાન અંગે માઈકલ ફેરાડેની ઊંડી સમજ એમાં તરી આવતી હતી. પત્ર લખી તેણે ફેરાડેને રૂબરૂ મળવા બોલાવ્યો અને પોતાના લેબોરેટરી આસિસ્ટન્ટ તરીકે રાખી લીધો. ફેરાડેની તરક્કીનું એ પહેલું ચરણ હતું. અલબત્ત, બ્રિટનના શ્રેષ્ઠ બુદ્ધિમાન લેખાતા વિજ્ઞાની પાસે તેણે જે વિવેકબુદ્ધિની અપેક્ષા રાખેલી તે ન ફળી, કેમ કે ડેવીને વાત વાતમાં ગુસ્સે થવાની કુટેવ હતી. ક્યારેક તે ફેરાડે પ્રત્યે ગુરુ જેવી હમદર્દી દાખવે, તો ક્યારેક (મગજ ફટકે ત્યારે) હડદેલો પણ મારી બેસે. વર્ષો સુધી આમ ચાલ્યું. ડેવી અંતે કૂણો પડ્યો. એક યોગાનુયોગ પણ બન્યો. ડેન્માર્કના હાન્સ ઓર્સ્ટેડ/Oersted નામના ભૌતિકશાસ્ત્રીએ પડ્યો. એક યોગાનુયોગ કરતી વખતે જોયેલા રહસ્યમય ક્રોતુકના સમાચાર આગલે દિવસે બ્રિટન વીજળી પર અખતરા કરતી વખતે જોયેલા રહસ્યમય ક્રોતુકના સમાચાર આગલે દિવસે બ્રિટન પહોંચ્યા હતા. ઓર્સ્ટેડ વીજળીના ઇન્ડ્યુક્ટેડ તાર પર હોકાયંત્ર મૂક્યું અને પછી તાર દ્વારા પહોંચ્યા હતા. ઓર્સ્ટેડ વીજળીના ઇન્ડ્યુક્ટેડ તાર પર હોકાયંત્ર મૂક્યું અને પછી તાર દ્વારા પહોંચ્યા હતા. ઓર્સ્ટેડ વીજળીના ઇન્ડ્યુક્ટેડ તાર પર હોકાયંત્ર મૂક્યું અને પછી તાર દ્વારા પહોંચ્યા હતા.

પરિણામ સાથે જ રહસ્યમય જણાતું હતું, કેમ કે સર હમ્ફ્રી ડેવી સહિત બધા ભૌતિકનિષ્ણાતો વીજળીને તથા ચુંબકત્વને નોખાં પરિભળો માનતા હતા.

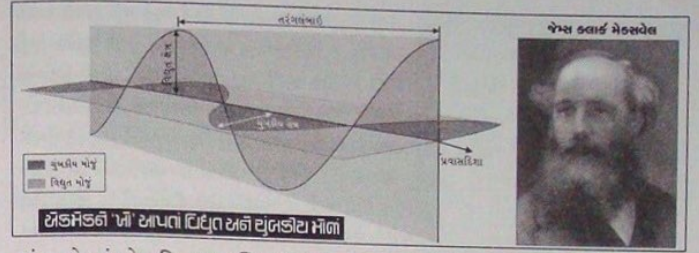
એક નાનકડું આ નેકડું

આઈન્સ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીમાં સ્પેશ્યલ શબ્દ થોડીક ગેરસમજ પેદા કરે તેવો છે. આમ તો રિલેટિવિટી શબ્દ પણ આઈન્સ્ટાઈનને કહી નહોતો જ્યો. આ કૌતિકજનક થિયરી અંગે તંત્રી મેક્સ પ્લાન્કને પાઠવેલા લેખને તેણે On the Electrodynamics of Moving Bodies એવું શીર્ષક આપેલું, જેમાં પ્રકાશની ગતિ absolute/નિરપેક્ષ હોવા પર તેણે ભાર મૂક્યો હતો. આ ગતિના સંદર્ભમાં અંતર/ space અને સમય/time નું મૂલ્ય સાપેક્ષ/relative રહે એટલે કે પ્રકાશની ગતિ પ્રમાણે બદલાતું રહે એ મુદ્દો ભૌતિકવિદો સહિત બધા લોકોને 'માનો યા ન માનો' જેવો લાગ્યો, માટે આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનનો લેખ થિયરી ઓફ એક્સોલ્યુટને બદલે થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીની મહોર પામ્યો.

આ થિયરી સ્પેશ્યલ તરીકે ઓળખાવાનું કારણ એ કે તેમાં ફક્ત ગતિની વાત છે. સીધી લીટીમાં એક્સપ્રેસી ઝડપે ગતિ ખેડતા પદાર્થ (કે અંતરિક્ષયાન) માટે અંતરનું તથા સમયનું મૂલ્ય કેવી રીતે બદલાય તે આઈન્સ્ટાઈન સમજાવ્યું છે. બાકીના મુદ્દા તેણે બીજી થિયરીમાં વર્ણવ્યાં, જેનું નામ જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી છે.

હતા. બેટરી સાથે જોડાયેલા તારમાં અદ્રશ્ય રીતે વહેતી હોય અને ઠંડી મોસમ દરમ્યાન ક્યારેક ઝબકારા સાથે તડતડાટીનો અવાજ પેદા કરતી હોય તે વીજળી, જ્યારે ચુંબકત્વનું પરિભળ ફક્ત લોહકણોને તથા હોકાયંત્રની સૌંધને અસર કરનારું બિલકુલ જુદું વર્તન દાખવતું કુદરતી પરિભળ હતું. તાર માંઘલી વીજળી જમ્મ મારીને હોકાયંત્રની સૌંધમાં કેવી રીતે પ્રવેશે ? આ રહસ્યનો પડદો હટાવવાનું કામ સર હમ્ફ્રી ડેવીએ (પહેલીવાર દૃઢ્ય મોકળું રાખી) માઈકલ ફેરાડેને સોંપ્યું. માઈકલ ફેરાડે માટે તરક્કીનું એ બીજું ચરણ હતું.

વૈજ્ઞાનિક બેદબરમો સાથે મનોમન બાથ ભીડતી વખતે પરંપરાગત ચીલે વિચારવાની ફેરાડેને આદત ન હતી. સાવ ભળતા વિષયને પણ તે આડકતરી રીતે વિજ્ઞાન સાથે જોડી શકતો હતો. એક વાર ધૂળની પ્રચંડ ડમરીને જોયા પછી તેને થયું કે એ ચક્રવાત જેવું તારનું ગૂંચળું બનાવી તેની



અંદર હોકાયંત્રને નહિ, પણ શક્તિશાળી લોહચુંબકને દોરી વડે લટકાવ્યું હોય તો કેમ? અનેક પ્રયોગોના સિલસિલાની એ શરૂઆત હતી, જેના અંતે ફેરાડેએ વિદ્યુત મોટરનો સિદ્ધાંત શોધી કાઢ્યો. આઈન્સ્ટાઈનની દ્રષ્ટિએ જોવા બેસો તો ફેરાડેની શોધ દ્વારા એ સાબિત થયું કે વિદ્યુત ઊર્જા/E અને ચુંબકીય ઊર્જા/B એકમેક કરતાં જુદી ન હતી. બન્ને વચ્ચે ગાઢ સંબંધ હતો એટલું જ નહિ, પણ એક જ પરિભળનાં તે જુદાં સ્વરૂપો હતાં. ઇલેક્ટ્રિસિટીને મેગ્નેટિઝમમાં ફેરવી શકાય અને મેગ્નેટિઝમને ઇલેક્ટ્રિસિટીમાં, જેનો અર્થ એ કે વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં વારાફરતી ચુંબકીય ક્ષેત્ર અને વિદ્યુત ક્ષેત્ર રચીને આગળ વધતાં હતાં.

આ છેલ્લા વાક્યનો સાર જેમ્સ ક્લાર્ક મેક્સવેલ નામના સ્કોટિશ વિજ્ઞાનીના ખાતે માંડવો જોઈએ, કેમ કે એ શોધ તેણે કરી. પ્રકાશનાં મોજાંને તેણે વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં તરીકે ઓળખાવ્યાં એ તેની બેનમૂન સિદ્ધિ હતી. સિદ્ધિનો મૂળ જન્મદાતા બેશક માઈકલ ફેરાડે હતો —એટલા માટે કે ફેરાડેએ જ્યાં પોતાનું સંશોધન અટકાવ્યું ત્યાંથી મેક્સવેલે પોતાનું સંશોધન આરંભ્યું હતું. ૧૮૬૪ માં તેણે વિશ્વ આખાના ભૌતિકનિષ્ણાતોને અચંબામાં નાખી દેતી થિયરી પેશ કરી. થિયરીનો સાર ટૂંકમાં આટલો :

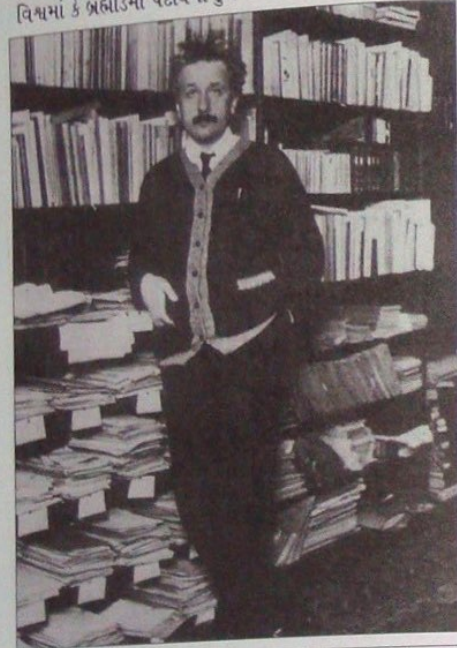
અંતરિક્ષમાં પ્રવાસ ખેડતો પ્રકાશનો શેરડો કલ્પી લો. પ્રકાશ આગળ વધે તેમ કેટલીક વિદ્યુત ઊર્જા પેદા થાય છે એવું માનો. ઊર્જા પોતાનું વિદ્યુત ક્ષેત્ર રચે છે, જે સમુદ્રી મોજાંની જેમ ઉતારચઢાવ દાખવતું પથરાય છે. પ્રકાશ આગળ જાય, એટલે વિદ્યુત ક્ષેત્ર પોતાના કાટકોણે પથરાતા ચુંબકીય ક્ષેત્રને જન્મ આપે છે અને ચુંબકીય ક્ષેત્રની ઊર્જા વળી પાછી વિદ્યુત ઊર્જાની કારક બને છે. (જુઓ, ઉપરની આકૃતિ.) પ્રકાશ એ રીતે અંતરિક્ષમાં નિરંતર તેમજ અફર ઝડપે પ્રવાસ ખેડતો રહે છે. મુખ્ય વાત એ કે ઊર્જાના સ્વરૂપે ખેડે છે.

ભૌતિકનિષ્ણાતોને થયું કે ઊર્જાનાં બીજાં સ્વરૂપો તો ઘણાં છે. કોલસો બળે ત્યારે એમાં સમાયેલી રાસાયણિક ઊર્જા મુક્ત થાય છે. પાણીની વરાળ કરી આપતી તે ઊર્જા કુદરતી રીતે ઉષ્માઊર્જામાં ફેરવાય છે અને તે વરાળ થકી યંત્રનાં ચક્રો ફરે એ વળી યાંત્રિક ઊર્જા યાને ગતિઊર્જા છે. યંત્ર વડે અમુક બોજાને અમુક લેવલે ઊંચે ચડાવો, એટલે તે બોજામાં સ્થિતિઊર્જાનું નિરૂપણ થાય છે. આ બધી ઊર્જાનો કુલ સરવાળો પેલા કોલસામાં રહેલી મૂળ રાસાયણિક ઊર્જા જેટલો જ હોય છે. રતીભાર વધુ નહિ કે રતીભાર ઓછો નહિ. આનો મતલબ શું એમ કરવો

કે ઊર્જાનું માત્ર સ્વરૂપ બદલાય છે અને તેનો કુલ જથ્થો અચળ રહે છે ? અને માઈકલ ફેરાડેએ તથા જેમ્સ મેક્સવેલે વિદ્યુત અને ચુંબકત્વ એક જ સિક્કાની બે સાઈડ હોવાનું જો સાબિત કર્યું તો જૂજવાં રૂપોની બધી ઊર્જા શું પાત્રવરણી બદલ્યા કરતી એક જ ઊર્જા છે ? હોવી જોઈએ. કોઈ બીજું તારણ કાઢી શકાય તેમ નથી, કેમ કે દહન પામતા કોલસાનો દાખલો નજર સામે છે. પરિણામે નવું તારણ એ નીકળે કે જગતમાં (એટલે કે બ્રહ્માંડમાં) ઊર્જા જેટલી છે એટલી છે. કુલ જથ્થો કદી બદલાતો નથી. ઊર્જાનું સર્જન શક્ય નથી તેમ ઊર્જાનો નાશ પોસિબલ નથી.

આ છેલ્લા તાત્પર્યને આઈનસ્ટાઈન વર્ષો પછી તેના સમીકરણ $E=mc^2$ માં સુંદર રીતે ગૂંથી લેવાનો હતો. અલબત્ત, જેમ્સ ક્લાર્ક મેક્સવેલે પ્રકાશને લગતી થિઅરી વિજ્ઞાનજગત સમક્ષ મૂકી ત્યારે આઈનસ્ટાઈનનો જન્મ થવા આડે પણ હજી ૧૫ વર્ષ બાકી હતો.

m માસનો m આઈનસ્ટાઈને તેના સમીકરણમાં ઊર્જાના E સાથે જેના m ને સામેલ કર્યો એ પદાર્થ વિશે એટલે કે પદાર્થના mass/દળ વિશે ૧૮ મી સદી લગી ભૌતિકશાસ્ત્રના નિષ્ણાતોએ ભાગ્યે જ કશું વિચાર્યું હતું. વિશ્વમાં કે બ્રહ્માંડમાં પદાર્થનો કુલ જથ્થો અચળ છે કે કેમ એ જાણવાનુંયે તેમને સૂઝતું ન હતું.



જ્યારે આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીમાં એ મુદ્દો ઊર્જાની માફક કેન્દ્રસ્થાને રહેવાનો હતો.

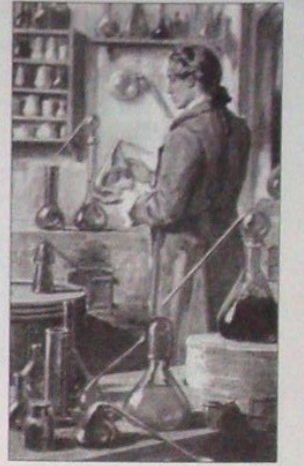
આ દિશામાં પહેલ કરી એન્તોઈન લેવોઝિએ નામના રસાયણશાસ્ત્રીએ, જેને 'મહેતાજી' શબ્દ વડે નવાજો તો પણ ખોટું નહિ. ૧૭૪૩ માં જન્મેલો લેવોઝિએ ફક્ત રસાયણશાસ્ત્રને વળગી રહ્યો હોત તો સારું હતું પણ એ વિષયમાં અભુતપૂર્વ સિદ્ધિનો વાવટો ખોડ્યા પછી લેવોઝિએ ફાન્સના રાજા લુઈ ૧૬ માનો ભાડૂતી 'ટેક્સ કલેક્ટર' બન્યો અને પાપડી ભેગી

ઈયળ બકાય તેમ ફેન્ચ ક્રાંતિ વખતે રાજા ભેગો મોતની સજા વહોરી બેઠો. આ ટ્રેજેડીમાં નજીવી કોમેડી હોય તો એ વાતની કે 'ટેક્સ કલેક્ટર' તરીકે લેવોઝિએ જેમ નાણાકીય હિસાબ લખતી વખતે જમા-ઉધારના તાળા હંમેશા ચીવટપૂર્વક મેળવી લેતો તેમ પદાર્થના હિસાબમાં પણ જમા-ઉધારના બે ટાંટિયા સચોટ રીતે મેળવી દેખાડવાની સિદ્ધિ તેણે પ્રાપ્ત કરી હતી.

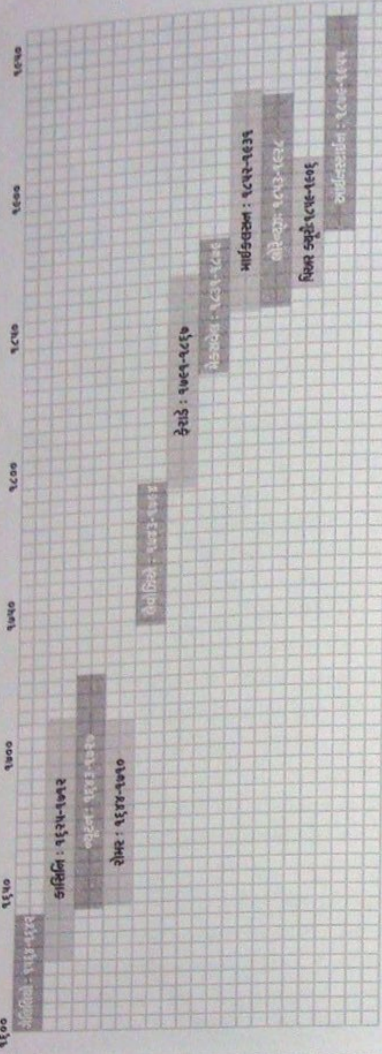
સિદ્ધિની વાત અહીં ટાંકવામાં આવે તે પહેલાં એક પ્રશ્નનો જવાબ આપો : લોખંડનો ટુકડો કટાયા પછી એટલે કે તેના પર ભસ્મીભવનની ક્રિયા થયા પછી એ ટુકડાનું વજન એટલું જ રહે, અગાઉ કરતાં વધે કે ઘટી જવા પામે ? સાચો જવાબ શો તે જણાવવું નથી. લેવોઝિએ પર છોડી દઈએ.

આ રસાયણશાસ્ત્રી ૧૭૬૮ માં ફાન્સની વિજ્ઞાન અકાદમીનો નિયામક બન્યો. તે અરસા દરમ્યાન ઘણાખરા વિજ્ઞાનીઓ એમ માનતા કે લોખંડ કટાયા પછી તેનું વજન ઘટી જાય, પરંતુ એ મંતવ્યને ચકાસી આપે તેવું સંવેદનશીલ ત્રાજવું બનાવવાની તસ્દી એમણે લીધી ન હતી. વજન ઘટે એ વાત આમેય તેમને ચકાસવાલાયક લાગતી ન હતી, કેમ કે લોજિકલ જણાતી હતી. બીજી તરફ લેવોઝિએ હિસાબના બે છોડા ભેગા કર્યા વિના જંપે તેવો ન હતો. પ્રયોગ માટે જરૂરી સાધનો તેણે બનાવ્યાં. ભેજવાળી હવા ધરાવતી કાચની ઍરટાઈટ પેટીમાં તેણે લોખંડનો ટુકડો મૂક્યો અને કટાવા દીધો. મહિનાઓ પછી તેને કાટના વેરાયેલા દરેક કણ સમેત જોખ્યો. લોખંડના વજનમાં તેને વધારો થયેલો જોવા મળ્યો. કંઈક ગોટાળો થયાનું સમજી બીજી વાર પ્રયોગ કર્યો. ત્રીજી અને ચોથી વાર પણ કર્યો. દર વખતે સરખું પરિણામ આવ્યું. લોખંડનું વજન અગાઉ કરતાં સહેજ (માત્ર સહેજ) વધ્યું હતું. સ્વાભાવિક છે કે હવાનો કેટલોક ઑક્સિજન લોખંડ સાથે ભળ્યો હતો અને કાટરૂપે હવે કેદ હતો. હકીકતે oxidation/ભસ્મીભવનની ક્રિયા તેના લીધે જ થવા પામી હતી.

એન્તોઈન લેવોઝિએ આટલો નિષ્કર્ષ કાઢીને બેસી ન રહ્યો. જમા ખાતે પુરાંત જણસે બોલતી હોય તો ઉધાર ખાતે તેની કોન્ટ્રા-એન્ટ્રી પડી હોવી જોઈએ. ટૂંકમાં, લોખંડે મેળવ્યો તે ઑક્સિજન હવાએ ગુમાવ્યો, માટે ચકાસણીને ખાતર હવાનો તોલ પણ કરવો જોઈએ. આ વખતે તેણે કોસ-ચેકિંગના કાર્યને ઝડપી બનાવવા અમુક દહનશીલ પદાર્થને લેબોરેટરીના 'ધરમ કાંટે' જોખ્યો, કાચની સીલબંધ પેટીમાં સળગાવ્યો અને પછી તેની રાખનો તોલ કર્યો. પેટીની અંદર રહેલી હવાનુંયે પ્રમાણ માપ્યું. રાખ + હવા = પદાર્થનો મૂળ જથ્થો તેના દળના



■ ફેન્ચ રસાયણશાસ્ત્રી એન્તોઈન લેવોઝિએ, જેણે સાબિત કરી દેખાડ્યું કે બ્રહ્માંડમાં ઊર્જાની જેમ પદાર્થનો જથ્થો પણ અચળ છે



હિસાબે બેસી ગયો. ઘણા બધા પ્રયોગોનું એકસરખું જ રીઝલ્ટ આવ્યું. પદાર્થનું વજન જેટલું વધ્યું હતું એટલું જ હવાનું ઘટ્યું હતું.

આનો મતલબ એ થાય કે જેવો સિદ્ધાંત conservation of energy/ ઊર્જાસંચયનો છે એવો જ conservation of mass/ પદાર્થસંચયનો છે. ઊર્જાની જેમ પદાર્થનું માત્ર સ્વરૂપ બદલાય છે. ક્યારેક તે ઘન, ક્યારેક પ્રવાહી, તો ક્યારેક (લેવોઝિએના પ્રયોગ વખતે બન્યું તેમ) વાયુ તરીકે વ્યક્ત થાય છે, પરંતુ બ્રહ્માંડમાં રહેલો તેનો કુલ જથ્થો કદી વધઘટ પામતો નથી. ઊર્જાની માફક પદાર્થ અચળ છે. બિગ બેંગ વખતે સંભવિત સર્જનહારે બ્રહ્માંડનો સાથરો જાણે તેને (યાને કે ખુદ બ્રહ્માંડને) એમ કહીને ફેલાવ્યો કે, 'બજેટના નામે આટલી ઊર્જા અને આટલો પદાર્થ ફાળવું છું. હવે તેના વડે બધાં અર્થપાણી ચલાવજે.'

એન્ટોઈન લેવો-ઝિએની સિદ્ધિ ખરેખર કાબિલે તારીફ હતી. પદાર્થવિજ્ઞાનને નવો મોડ આપવામાં તે નિર્ણયાત્મક

પુરવાર થઈ, પણ લેવોઝિએ પોતે આવરી મોટી કતેહ મેળવ્યા પછી નિર્ણય લેવામાં થાપ ખાધી. રાજા લુઈ ૧૬ માના ઊંચી પાયરીવાળા ટેક્સ-ક્લેક્ટરનો હોદ્દો તેણે સ્વીકાર્યો. લુઈ આપખુદ, જુલમી અને ઘમંડી હતો, એટલે વિકરેલી પ્રજાએ કેન્ચ ક્રાંતિ પછી તેને દેહાંતદંડ આપ્યો ત્યારે લેવોઝિએ પણ બચવા ન પામ્યો. ગિલોટિન વડે મે ૮, ૧૭૯૪ ના રોજ તેનો શિરચ્છેદ કરવામાં આવ્યો. એક તરફ ધડ રહ્યું. બીજી તરફ માથું નેતરની ટોપલીમાં પડ્યું.

વર્ષો પછી એન્ટોઈન લેવોઝિએની પ્રતિભાના ખબરા પર ઊભા રહીને આઈનસ્ટાઈને જે સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી ઘડી તે આગુ સે ચલી આતી વૈજ્ઞાનિક પ્રણાલિકાના જ ભાગરૂપ હતી. એક શોધના નકશકદમ પર બીજી શોધ થાય અને બીજાના પગલે ત્રીજી થાય એવું હંમેશા બનતું આવ્યું હતું—અને બનતું રહે છે. ટેલિગ્રાફની શોધ ટેલિફોનના આવિષ્કાર માટે બુનિયાદ હતી. જહાજના પ્રોપેલરની શોધે પ્રોપેલરસજ્જ વિમાનનો યુગ આણ્યો હતો. સિનેમા પછી ચલચિત્રના એ જ સિદ્ધાંત અનુસાર ટેલિવિઝનનો આવિષ્કાર થયો હતો—તો પછી E અને m ની કેડીએ $E=mc^2$ ની સ્પેશ્યલ થિયરીમાં હવે બાકી શું રહ્યું.

બાકી રહ્યો c; એટલે કે પ્રકાશનો વેગ, કારણ કે ઇકવલ ટુની (= ની) સંજ્ઞા તો મિસરના અને ભારતના ગણિતવિદો ક્યારના અપનાવી ચૂક્યા હતા.

૯ પ્રકાશવેગનો ૯

એવલ તો એ પ્રશ્ન થાય કે અંગ્રેજમાં પ્રકાશ એટલે light, માટે આઈનસ્ટાઈનની $E=mc^2$ કોમ્પ્યુલામાં પ્રકાશની સંજ્ઞા c ને બદલે l ન હોવી જોઈએ? આઈનસ્ટાઈને Energy માટે E વાપર્યો, પદાર્થના દળને એટલે કે mass ને તેણે m તરીકે ઓળખાવ્યો, તો પ્રકાશના વેગ માટે જરા અજૂગતો જણાય તેવો સિમ્બોલ c કેમ અપનાવ્યો? ખુદ આઈનસ્ટાઈને તે વાતનો કોડ કદી ન પાડ્યો, છતાં બહુમાન્ય ખુલાસો એ છે કે તેણે c/speed સૂચવતા લેટિન શબ્દ celeritas ના પ્રથમાક્ષરને કોમ્પ્યુલા માટે પસંદ કર્યો હતો. આમાં ગેલિલિયો ગેલિલિ તેનો પ્રેરણાસ્ત્રોત નીવડ્યો હોય તો કહેવાય નહિ. ઈ. સ. ૧૬૦૦ ના અરસાનું યુરોપી વિજ્ઞાન ઇંટાલિમાં કેન્દ્રિત થયેલું હતું, જેની ભાષા લેટિન હતી. દા. ત. એક દંતકથા મુજબ ગેલિલિયોએ પિઝાના મિનારા પરથી હળવા અને ભારે એમ બે પદાર્થોને નીચે પડતા મૂકી તેમની જે સ્પીડ માપી એ લેટિન ભાષા મુજબ celeritas હતી. નાનપણમાં ગેલિલિયોના આશિક બનેલા આઈનસ્ટાઈનને કદાચ એટલા માટે પ્રકાશની c/speed તરીકે વ્યક્ત કરવાનું મન થયું હોય એ સંભવિત હતું.

પ્રકાશની ટંગ પતિકાકડક કેટલી?

વેગ માપ્યાનું વર્ષ	કોણે માપ્યો ?	કિલોમીટરમાં ફેરવેલો માપ્યો ?
૧૬૭૬	રોમર	૨,૧૪,૩૦૦
૧૭૨૮	બ્રૂક્લી	૨,૮૫,૦૦૦
૧૮૬૨	ફોક્સ	૨,૯૮,૦૦૦
૧૮૭૮	માઈક્લસન	૨,૯૮,૮૧૦
૧૮૮૨	ન્યૂકોમ્બ	૨,૯૮,૮૬૦
૧૮૮૭	માઈક્લસન-મોર્લી	૨,૯૮,૮૫૩
૧૯૦૨	પેરોટિન	૨,૯૮,૮૦૧
૧૯૨૬	માઈક્લસન-મોર્લી	૨,૯૮,૭૯૮
૧૯૬૫	હેલ્મખર્જર	૨,૯૮,૭૯૨.૫

નોંધ : પ્રકાશની સેકન્ડરીક c/speedનો સત્તાવાર માન્યતા પામેલો આંક હવે ૨,૯૮,૭૯૨.૪૫૮ કિલોમીટર છે.

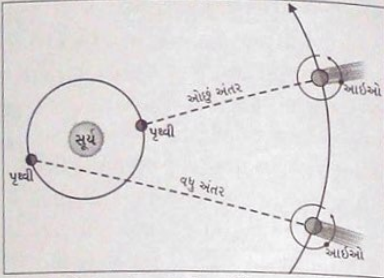


■ ઓલસ રોમર : ડેનિશ ખગોળશાસ્ત્રી

થયું કે ક્યાંક લોચો વાગ્યો હતો, પણ સાચી વાત એ છે કે બ્રહ્માંડની સૌથી ઝડપી લીલાનો વેગ લાલ્ટેન વડે માપી શકાય નહિ. બીજી તરફ c ની આંકડાકીય વેલ્યુ નક્કી થાય તે આઈન્સ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીના સૂત્ર $E=mc^2$ માટે અનિવાર્ય બની રહેવાનું હતું.

ગેલિલિયો પ્રકાશના વેગને માપી ન શક્યો તેનું મુખ્ય કારણ તો એ કે સામસામા બે પહાડો વચ્ચે ફક્ત ૧.૬૦૮ કિલોમીટરનું અંતર હતું. પ્રકાશનાં કિરણો તે અંતર ૦.૦૦૦૦૦૫૩૬૫ સેકન્ડમાં કાપી નાખે. આ બારીક તકાવતને માપવો તે ગેલિલિયોના મદદનીશ સંશોધકો માટે વીજળીના ઝબકારે મોતી પરોવવા જેવું નામુમકિન કાર્ય હતું. ૧૬૪૨ માં ગેલિલિયોનું અવસાન થયા પછી લગભગ પાંત્રીસ વર્ષ ૧૬૭૬ માં ડેન્માર્કના ખગોળશાસ્ત્રી ઓલસ રોમરે પૃથ્વીના સંજોગોનો નહિ, પણ અવકાશનો માપદંડ વાપરીને પ્રકાશની ઝડપ માપવાનો પ્રયોગ હાથ ધર્યો. કહો કે અંતરની બહુ લાંબી 'ફૂટપટ્ટી' તેણે પસંદ કરી, જેના એક છેડે પૃથ્વીનો ગોળો હતો અને બીજા છેડે ગુરુનો આઈઓ/ Io નામનો ઉપગ્રહ હતો. બન્ને છેડા ચલાયમાન હતા. ટેલિસ્કોપ વડે નિરીક્ષણ કરતી વખતે ઓલસ રોમરે જોયું કે સૂર્યની પરિક્રમા લેતી પૃથ્વી જ્યારે ગુરુની નજીક જાય ત્યારે ગુરુની પછવાડે અદ્રશ્ય થતા આઈઓનો ગ્રહણકાળ લંબાતો હતો. (જુઓ, ઉપરની આકૃતિ.) પ્રમાણમાં વધુ સમય માટે તે ગુરુની ઓથે રહેતો હતો, માટે ગ્રહણ લાંબું ચાલતું હતું.

રોમરના મગજમાં બત્તી ઝબકી. સૂર્ય ફરતે અંતરિક્ષમાં પૃથ્વીનો ગોળો કયા સમયે ક્યાં છે, પૃથ્વીની સપાટી પર રહીને જોતાં ગુરુની તક્તી કેટલી મોટી છે, આઈઓની તક્તીનો વ્યાસ કેટલો છે વગેરેના આંકડાનો સંદર્ભ પકડીને જાણી શકાય કે આઈઓ કેટલા વખત માટે ગુરુની પાછળ અલોપ રહેવો જોઈએ અને ફરી પાછો ક્યારે ડોકાવો જોઈએ. બધા આંકડા તેણે અને



તેના પુરોગામી જિયાં દોમિનિક કાસિનિએ અગાઉ ગણી રાખ્યા હતા. ગ્રહણનો સમય પાક્યો તેના ત્રણ મહિના પહેલાં કાસિનિએ પોતે ખગોળનિદાન કરેલું કે ગુરુની વિરાટ તક્તી પાછળ ઓઝલ થયા બાદ આઈઓ નવેમ્બર ૮, ૧૬૭૬ ના રોજ તેના પ્રકાશકિરણ વડે 'હાઉક' કરતો ફરી બહાર ડોકાવો જોઈએ. ડોકાવાનો એક્સેટ સમય : નમતી સાંજે ૫ વાગીને ૨૭ મિનિટનો.

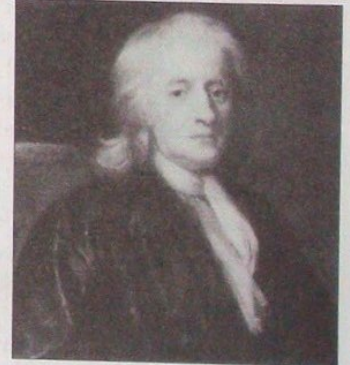
ઓલસ રોમર પોતાનો વૈજ્ઞાનિક સરંજામ ગોઠવીને તૈયાર બેઠો હતો. યુરોપભરનાં ટેલિસ્કોપ ગુરુ સામે મંડાયાં હતાં. નવેમ્બર ૮, ૧૬૭૬ નો દિવસ આવ્યો. સાંજ પડી. કાસિનિએ ભાખેલો ૫:૨૭ નો સમય થયો, પણ ગુરુના નકાબ ઓથે ઢંકાયેલા આઈઓનો છૂટકારો ન થયો. સાંજના ૫:૩૦ થયા. આઈઓ હજી ન આવ્યો.

૫:૩૫ વાગ્યા. નહિ, હજી પણ નહિ.

છેવટે ૫:૩૭:૪૮ ના સમયે એટલે કે પાંચ વાગીને સાડત્રીસ મિનિટ અને ઓગણપચાસમી સેકન્ડે ઓલસ રોમરે તેના સૂક્ષ્મગ્રાહી માપકયંત્રમાં આઈઓનું પ્રથમ કિરણ માપ્યું. આ કિરણ નિયત સમય કરતાં મોડું આવ્યું, કેમ કે ગુરુથી શરૂ કરીને પૃથ્વી સુધી પહોંચવા માટે તેણે કરોડો કિલોમીટરનું અંતર કાપવું પડ્યું હતું. અંતરનો તેને ખ્યાલ હતો, માટે તે કાપવામાં પ્રકાશને લગભગ પોણા અગિયાર મિનિટ લાગી હતી. રોમરે તેના આધારે પ્રકાશની ઝડપ ગણી કાઢી : સેકન્ડના ૨,૧૪,૩૦૦ કિલોમીટર.

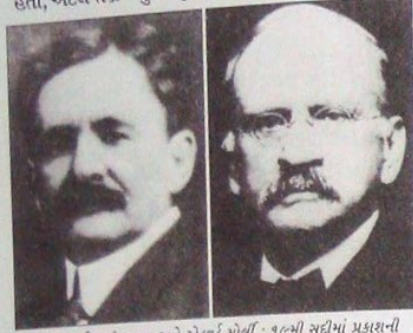
આંકડો ખોટો હતો, કારણ કે રકમ ખોટી હતી. પૃથ્વી અને ગુરુ વચ્ચેનું અંતર તે સમયે રોમરે ધારેલા અંતર કરતાં ઘણું વધારે હતું, જેને લીધે ફાઈનલ જવાબમાં આશરે ૨૮% નો ફરક રહી જવા પામ્યો હતો. આમ છતાં વર્તમાન હાઈ-ટેક સાધનોના સંદર્ભે સવા ત્રણસો વર્ષ પહેલાંની લૉન્ડેન્નોલોજી જોતાં ઓલસ રોમરની કોશિશ કમ સે કમ પ્રશંસાના બે શબ્દોને લાયક તો જરૂર હતી. રોમર પછી તેના અનુગામી ખગોળવિદોએ અને ભૌતિક-નિષ્ણાતોએ તેનો વારસો નિભાવ્યો. વધુ ને વધુ ચોકસાઈભર્યા સાધનો વાપરી અને વિવિધ પદ્ધતિઓ લગાવી તેમણે પ્રકાશની ઝડપ માપી. (જુઓ કોઠો, ૪૧ મે પાને.) પહેલી નોંધપાત્ર સિદ્ધિ ૧૭૨૮ માં બ્રિટિશ ખગોળશાસ્ત્રી જેમ્સ બ્રેડલીને મળી. ગુરુના ઉપગ્રહને બદલે તારાની ગતિવિધિનો એટલે કે પૃથ્વીના સ્થાનફરક મુજબ થતા તારાના સ્થાનાન્તરનો તેણે અભ્યાસ કર્યો. ખુદલી છત્રીને ચાલુ વરસાદે આમતેમ નમાવો ત્યારે દરેક ટીપું એ હિલચાલ પ્રમાણે ઓછુંવધુ અંતર કાપ્યા બાદ તેના પર ઝીલાય તેમ અંતરિક્ષમાં (છત્રીરૂપી) પૃથ્વીનું બદલાતું સ્થાન

■ આઈઝેક ન્યૂટન : આ વિજ્ઞાનીએ ઘડેલા ગુરુત્વાકર્ષણના નિયમોને આઈન્સ્ટાઈનને સાવ અવળી કાઢીએ બેસાડ્યા



તારાના (વરસાદી ટીપાંડી) પ્રકાશકિરણો માટે અંતરમાં વધુ લાવતું હતું. અંતરનો ક્યાસ બ્રેડલીએ પૃથ્વીના સ્થાનાન્તરને અનુલક્ષી કાઢ્યો અને તેના આધારે પ્રકાશવેગ ગણી કાઢ્યો. ફિગર : પ્રતિસેકન્ડે ૨,૯૫,૦૦૦ કિલોમીટર.

ક્યાં ખાત હે ! સાચા આંકડાની કેટલો નજીકનો ફિગર ! માત્ર ૧.૬૨% જેટલી ભૂલગૂંક હતી--અને છતાં 'લેવીદેવી' પણ ગણાય નહિ. આ ભૂલને કેન્દ્ર બગોળશાસ્ત્રી જિયાં ફોકલે ૧૮૬૨ માં ઠીક ઠીક હદે સુધારી. ફોકલનો પ્રયાસ વધુ પ્રશંસનીય એટલા માટે ગણાય કે (અલંકારિક રીતે જોતાં) એ છત્રીસ પહેલ પાડેલા હીરાને છાપ્પન પહેલનો બનાવવા મથી રહ્યો હતો, એટલે તેણે બહુ ઝીણું કાર્ય બજાવવાનું હતું. પ્રકાશની ઝડપ તેણે પ્રતિસેકન્ડના ૨,૯૮,૦૦૦



■ આલ્બર્ટ માઈકલસન અને એડવર્ડ મોર્લી : ૧૯મી સદીમાં પ્રકાશની ગતિનો વધુ સચોટ ફિગર તારવનાર ભૌતિકશાસ્ત્રીઓ

કિલોમીટર આંકી, જે સાચા ફિગર કરતાં ફક્ત ૦.૬૧% ઓછી હતી. અલબત્ત, સાચો ફિગર કયો એ તો ત્યારે કોને ખબર હતી ?

પ્રકાશની ઝડપમાપનના પ્રયોગોને હવે તત્પુરતા બાજુ પર મૂકી થોડુંક વિષયાન્તર કરીએ. પ્રકાશનો વેગ સાચો મપાયો કે ખોટો એ જુદી વાત છે, પણ મપાયો એટલે ન્યૂટન સામે આંગળી ઊઠી. આઈઝેક ન્યૂટને એમ કહેલું કે પ્રકાશ કણોરૂપે વહે

છે. વિવિધ કણોની યા રેણુની બનેલી પ્રવાહી વસ્તુ જેવો તેનો રેલો હોય છે. બીજી તરફ માઈકલ ફેરોએ તથા જેમ્સ મેક્સવેલે સાબિત કર્યું કે પ્રકાશ વિદ્યુત ક્ષેત્ર, ત્યાર બાદ ચુંબકીય ક્ષેત્ર અને ત્યાર બાદ ફરી વિદ્યુત ક્ષેત્ર એમ વારાફરતી તબદીલ થતાં ક્ષેત્રો રચીને મોજોરૂપે આગળ વધે છે. રેલાની બાબતમાં ન્યૂટન ખોટો ઠર્યો એટલું જ નહિ, પણ તેની એ થિઅરી પણ ભેખુનિયાદ નીવડી કે સૂર્ય-ચંદ્રના ગુરુત્વાકર્ષણની પૃથ્વીને વરતાતી અસર 'ઇન્સ્ટન્ટ' હોય છે. માનો કે સૂર્ય ઓશિંતો ગાયબ થાય તો પૃથ્વી (અને બેગાબેગ ચંદ્ર) એ જ ક્ષણે તેના ગુરુત્વાકર્ષણની ભેડીમાંથી મુક્તિ પામી સીધી લીટીમાં નાસી છૂટે અને પૃથ્વી છૂંમંતર થાય તો ચંદ્ર એ જ ક્ષણે મુક્ત બને. બેઉ સંજોગોમાં સૂર્યનો પ્રકાશ તે ક્ષણે પૃથ્વીને મળતો બંધ થાય અને પૃથ્વીનો ઉજાસ ચંદ્રને માટે અંધારપટ બને. પરંતુ અનુક્રમે ૮ મિનિટ અગાઉ પૃથ્વી તરફ નીકળી ચૂકેલા સૂર્યના પ્રકાશનાં અને ૧.૧૮ સેકન્ડ અગાઉ ચંદ્ર તરફ રવાના થયેલા પૃથ્વીનાં ઉજાસકિરણોનું શું ? આ પ્રકાશ તો મોજોરૂપે લાંબો પ્રવાસ ખેડીને છેવટે પહોંચ્યો જોઈએ. ગુરુત્વાકર્ષણનાં સંભવિત મોજોનેય પહોંચવામાં એટલો જ સમય લાગે.

હવે બીજો મોકાણ : ફેરો તથા મેક્સવેલે જણાવ્યું તેમ પ્રકાશ જો ખરેખર મોજોના

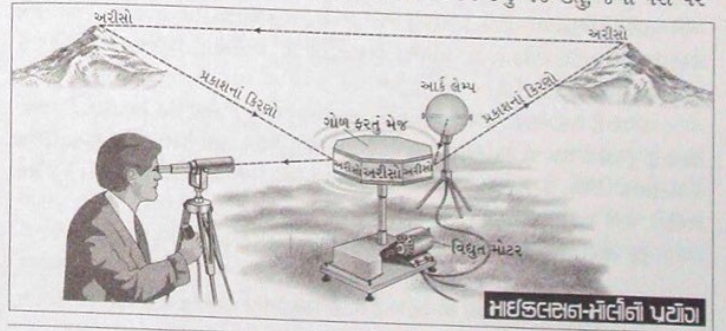
સ્વરૂપે આગળ વધતો હોય તો તેના વહન માટે કશુંક માધ્યમ હોવું જરૂરી નથી ? અવાજનાં મોજો હવાને માધ્યમ તરીકે વાપરે છે. ધાતુ પણ તેમના માટે સારું માધ્યમ છે. સરોવરમાં કાંકરો નાખ્યા પછી જે તરંગો પેદા થાય તેમનું માધ્યમ સરોવરનું પાણી છે. કહેવાનું તાત્પર્ય એ કે જ્યાં માધ્યમ ન હોય ત્યાં મોજોનો પ્રસાર સંભવે નહિ. બ્રહ્માંડમાં તો શૂન્યાવકાશ છે. કોઈ માધ્યમ દેખાતું કે વરતાતું પણ નથી, તો પ્રકાશનાં મોજો શી રીતે વહે છે.

પ્રકાશના સ્વરૂપ અને સ્પીડ વિશે અબુતપૂર્વ શોધખોળો કર્યા પછી સંશોધનનું રામાયણ (ન્યૂટનની લંકાના દહન સાથે) લગભગ સંપૂર્ણ થવું જોઈએ, પણ કમનસીબે બગોળવિદો માટે હરણની પાછી સીતા કરવાનો વખત આવ્યો. રામાયણનો છેલ્લો અધ્યાય પ્રકાશમોજોના માધ્યમ પાસે અટકી પડ્યો. સો વાતની એક વાત : માધ્યમનું શું ? મોજો તેના વગર કદાપિ ન વહે, માટે અંતરિક્ષમાં કશોક ન દેખાતો પદાર્થ હોવો જોઈએ. બગોળવિદોએ છેવટે પારદર્શક અને જેલીનું સ્વરૂપ ધરાવતો પદાર્થ કલ્પી લીધો--અને તેનું નામ રાખ્યું ઇથર.

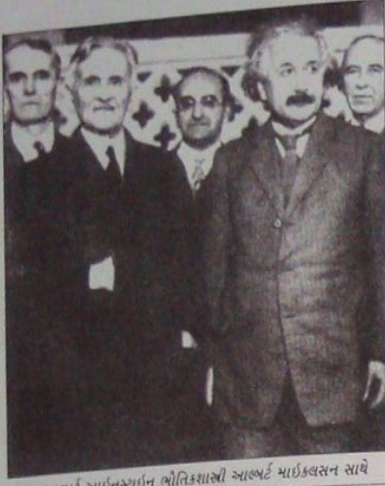
ઇથર ક્યાં હતો ? ઇથરની જેમ અખિલ બ્રહ્માંડમાં સર્વત્ર હતો, છતાં પારદર્શક હોવાને લીધે ઇથરની જેમ દેખાતો ન હતો. પ્રકાશનાં મોજો Ether/ઇથરને માધ્યમ બનાવી તેમાં ગતિ કરતાં હતાં. એકલો પ્રકાશ જ કેમ ? સૂર્ય, પૃથ્વી, ચંદ્ર અને મંગળ-ગુરુ સહિત બધા અવકાશી ગોળા ઇથરમાં 'જેલીબંબોળ' હતા.

પરિસ્થિતિ હવે નાટ્યાત્મક હતી. નાટકમાં બે નવાં પાત્રો ઉમેરાયાં. ૧૮૭૯ નું વર્ષ હતું. એક નવા પાત્ર તરીકે જર્મનીના ઉલ્મ શહેરમાં આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈને જન્મ લીધો, તો બીજા પાત્ર આલ્બર્ટ માઈકલસન નામના અમેરિકન ભૌતિકશાસ્ત્રીએ તે વર્ષે 'જેલીબંબોળ' શબ્દને ચકાસવા માટે ક્રાંતિકારી પ્રયોગનો તખ્તો ગોઠવ્યો. સમગ્ર અંતરિક્ષ જો ઇથરનું શાંત સરોવર હોય તો એમાં દેમાર વેગે ફરતી પૃથ્વીના પરિભ્રમણને લીધે તરંગો પેદા થવા રહ્યા--બિલકુલ એ પ્રમાણે કે જે રીતે સરોવર પર હંકારતું વહાણ પાણીના તરંગોનું કારક બને.

આલ્બર્ટ માઈકલસને અને તેના લેબોરેટરી આસિસ્ટન્ટ એડવર્ડ મોર્લીએ પ્રયોગ માટે જરૂરી સાધનો તૈયાર કર્યાં. સાધનો ટીપટોપ હતાં. કોંકી ટેબલ જેવું મેજ હતું, જેની ધરી પર



માઈકલસન-મોર્લીનો પટોળ



■ આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈન ભૌતિકશાસ્ત્રી આલ્બર્ટ માઈકલસન સાથે

બાજુ છે. ઉપરવાસ/upstream જમણી બાજુ છે. સ્વાભાવિક છે કે જમણી તરફ પાણીનું વહેણ ઝડપભરે નીકળી જાય, કેમ કે ત્યાં નદીના પ્રવાહને વધુ ખલેલ પહોંચે છે. ડાબી તરફ ઓછા તરંગો જન્મે. માનો કે વહેતી નદીમાં વહાણ સ્થિર હોય તો પણ એવું જ બને, કેમ કે વહાણને બદલે નદી ગતિશીલ છે. આ પાણીને માધ્યમ બનાવી જો પ્રકાશનાં મોજાં તેમાં વહેતાં હોય તો જમણી અને ડાબી બાજુ તેમનો વેગ અનુક્રમે વધુ તેમજ ઓછો હોવો જોઈએ. ઈથરના માધ્યમમાં સતત પ્રવાસ કરતી પૃથ્વીની બાબતે પણ એમ જ બનવું રહ્યું. અગાઉના પાને આકૃતિમાં બતાવ્યા મુજબ પ્રકાશની ગતિ માપ્યા બાદ માઈકલસન-મોર્લીએ પૃથ્વીના 'ઉપરવાસ'ના ઈથરમાં અને પછી 'હેઠવાસ'ના સંદર્ભે પ્રકાશની સ્પીડ માપી, પરંતુ આંકડા સરખાવ્યા ત્યારે લેશમાત્ર ફરક જણાયો નહિ. સ્પીડ હતી : પ્રતિસેકન્ડે ૨,૯૯,૯૧૦ કિલોમીટર. વાસ્તવિક સ્પીડ કરતાં માત્ર ૦.૦૪૮% ઓછી !

ઈથરની પણ ભલી થાય ! ભૌતિકનિષ્ણાતોને વર્ષો સુધી નાહકના અંધારામાં રાખ્યા. જ્ઞાનનો પૂરતો ઉજાસ જો કે તેમના મગજમાં ફેલાયો નહિ. આમ છતાં તેઓ એટલું પામી શક્યા કે પ્રકાશનાં કિરણો જેમ્સ મેક્સવેલે જણાવ્યું તેમ વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં છે. પ્રકાશ કદી અટકતો નથી કે ધીમો પડતો નથી.

ટૂંક સાર : પ્રકાશની ગતિ અફર છે અને તે ગતિ પ્રકાશવેગ જેટલી છે. ફુલ સ્ટોપ.

■
ઉભ શહેર ખાતે ૧૮૭૯ માં આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનનો જન્મ ન થયો હોત તો સાચે જ

વાતનું ફુલ સ્ટોપ આવી જાત, પરંતુ સ્વિત્ઝરલેન્ડની બર્ન પેટન્ટ ઓફિસના તે યુવાન ભૌતિકવિદે ૧૯૦૫ માં સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી રજૂ કરી ત્યારે આખી વાત સદંતર નવા વિષયનું અચંબાજનક સ્વરૂપ પામી. ખાસ કરીને એટલા માટે કે ન્યૂટન ફરી વખત ખોટો સાબિત થયો. ન્યૂટને અંતર/space તથા સમય/time એબ્સોલ્યુટ યાને નિરપેક્ષ હોવાનું જણાવ્યું હતું. ગતિ/motion પણ નિરપેક્ષ હોવાનું કહ્યું હતું. આઈન્સ્ટાઈને જુદો સુરો કાઢ્યો : નિરપેક્ષ હોય તો માત્ર પ્રકાશ--અને તેના સિવાય કશું નહિ. બાકીનો દરેક પદાર્થ કે પ્રસંગ કે પરિમાણ તેના સંદર્ભમાં relative/સાપેક્ષ છે.

આ મુદ્દો લાંબી ચર્ચા માગી લે તેવો છે. હાલપુરતાં ફક્ત બે દ્રષ્ટાંતો જોઈએ. દેમારપ્રસાદ નામનો આછકલો માલેતુજાર રેસિંગ કારનો શોખીન છે. આ શોખ સાર્વજનિક

રસ્તા પર પૂરો કરવો એ કાનૂનન અપરાધ બને, છતાં એક્સપ્રેસ હાઈ-વે બંધાયા પછી ક્યારેક એવો ચાન્સ મળી પણ જાય એમ ધારી તે તગડી કિંમતની જેગુઆર મોટર વસાવે છે અને પોતાના અભરખા ખાતર તેનું રીમોડેલિંગ કરાવી એ મોટરનો દેખાવ રેસિંગ કાર જેવો બનાવે છે. ડ્રાઈવિંગમાં પોતે કેવો સ્પીડ કિંગ છે તે દેમારપ્રસાદ તેના મિત્ર ગોકળપ્રસાદને બતાવ્યા વિના



■ મેક્સ પ્લાન્ક (તસવીરમાં ડાબે) સાથે આઈન્સ્ટાઈનની પ્રત્યક્ષ મુલાકાત ૧૯૨૯માં થઈ. પરોક્ષ 'મુલાકાત' ૧૯૦૫માં થઈ ચૂકી હતી કે જ્યારે સાપેક્ષવાદનો સિદ્ધાંત સમજાવતો ત્રીસ પાનાંનો લેખ આઈન્સ્ટાઈને મેક્સ પ્લાન્કને લખી મોકલ્યો હતો

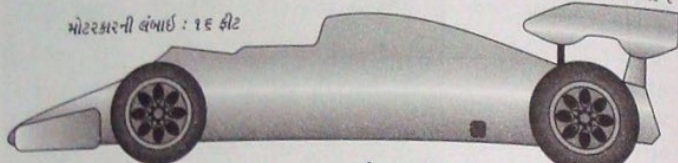
રહી શકતો નથી. હાઈ-વેની સાઈડ રેલિંગ પર બેસીને ગોકળપ્રસાદ હાથમાં સ્ટોપવૉચ રાખીને જેગુઆરની ગતિ અને દેમારપ્રસાદની ગતિવિધિ માપવા બેઠો છે. ડ્રાઈવિંગના સપાટા પછી દેમારપ્રસાદ પોતાની ઝડપ વિશે રાખે ડિગ મારે, એટલે ગોકળપ્રસાદે ખુદ પણ ઝડપ માપવાનું નક્કી કર્યું છે. આ ચકાસણી માટે તેણે વિચારેલો કીમિયો દેખીતી રીતે અટપટો કે અઘરો નથી. રેસિંગ માટે નક્કી થયેલો ટ્રેક ૧,૬૦૦ મીટર લાંબો છે. આ ફાસલો તય કરવામાં જેગુઆરને લાગતો સમય જાણી તેની સ્પીડ સાદી ત્રિરાશી વડે ગણી શકાય તેમ છે. જેગુઆરની સ્પીડ એકધારી જળવાય છે એમ પણ ધારી લો. સ્પીડ છે કલાકના ૧૮૨ કિલોમીટર, જેને ન્યૂટનના શબ્દોમાં આપણે motion કહી શકીએ. બીજી વાત એ ધારો કે દેમારપ્રસાદે પણ તેની જેગુઆરના ડેશબોર્ડને ટાઈમર કલૉક વડે સજ્જ કર્યું છે.

આઈન્સ્ટાઈને સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનો ધડાકો કર્યો એ પહેલાં જો રેસનું

આજોજન થયું હોત તો ત્રાહિત વ્યક્તિ એમ કહી શકી હોત કે બેઇ સ્ટોપવૉચમાં સરખો (૩૦ સેકન્ડ જેટલો) સમય વીત્યો, પરંતુ આઈનસ્ટાઈનના મતે એ તારણ ભૂલભર્યું છે. ગોકળપ્રસાદની સ્ટોપવૉચમાં જરૂર ૩૦ સેકન્ડ વીતે, પરંતુ ગતિશીલ એવા દેમારપ્રસાદની સ્ટોપવૉચ ૨૯.૯૯૯૯૯૯૯૯૯૯૯૯૮૨ સેકન્ડ રેકૉર્ડ કરે છે. સહેજ ઓછો સમય પસાર થાય છે, કારણ કે તે motion/ગતિ કરી રહ્યો છે. આ તફાવતનો આપણને (કે દેમારપ્રસાદને) અનુભવ ન થવાનું કારણ એટલું જ કે સમયને આટલી સૂક્ષ્મ હદે માપી શકતી ધરિયાણ બની નથી. ઑલિમ્પિક રમતોત્સવમાં વપરાતી સ્ટોપવૉચનું તો ટીક, અણુઘરિયાણનું પણ ગજું નહિ. ગમે તેમ, પણ સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટી મુજબ હકીકત એ કે સમય/time દેમારપ્રસાદ માટે પીઠો પડ્યો છે. આઈનસ્ટાઈનની થિઅરીનું ફરમાન છે કે motion જેમ વધારે તેમ time પીઠો પડ્યો રહ્યો.

—અને space/અંતરના મામલે શું બને ? સમયની જેમ અંતર પણ નિરપેક્ષ નથી. સાપેક્ષ છે. જેગુઆરના કેસમાં અંતરનો મતલબ length થાય, માટે એ સંદર્ભે બીજો પ્રસંગ

મોટરકારની લંબાઈ : ૧૬ ફીટ



જોઈએ. આ રેસિંગ મોટર ૧૬ ફીટ એટલે કે ૪.૮૮ મીટર લાંબી છે. મોટર સાથે આવેલા મેન્યુઅલમાં તે માપ લખ્યું હોવા છતાં દેમારપ્રસાદને કે ગોકળપ્રસાદને તેના વિશે ખબર નથી. આથી તે કરી વખત ત્રિશશીનો સહારો લેવા માગે છે. કબજા બમ્પર પસાર થયા બાદ પાછળનું બમ્પર આંકડાને મોટરની ઝડપ (૧૯૨ કિલોમીટર જેઞગાર કેટલી લાંબી છે.

આ રેલિંગ કાર અથવા તો સ્પોર્ટ્સ કાર વળી પાછી એકધારી સ્પીડે દોટ મૂકે છે. રેલિંગ પર બેઠેલો ગોકળપ્રસાદ સ્ટોપવૉચ દાબીને બમ્પર-ટુ-બમ્પર વીતેલો સમય માપે છે. કોઈક રીતે એ જ કામ જેગુઆરના ડેશબોર્ડની સ્ટોપવૉચ કરે છે. આ પ્રયોગનું અવલોકન સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીના આગમન પહેલા ત્રાહિત વ્યક્તિએ કર્યું હોત તો ફરી વખત તે એમ કહેત કે બેઉ સ્ટોપવૉચે સરખો જ સમય નોંધ્યો અને મોટરકાર ૧૬ ફીટ (૪.૮૮ મીટર) લાંબો છે. પરંતુ આઈનસ્ટાઈનના સાપેક્ષવાદ મુજબ એ માપ ફક્ત દેમારપ્રસાદની સ્ટોપવૉચને અનુલક્ષી

સાચું છે. નિરીક્ષક તરીકે સ્થાયી રેલિંગ પર સ્થિર બેઠેલા ગોકળપ્રસાદની સ્થોપવૌચ પ્રમાણે ત્રિરાશી લગાવો તો જેગુઆર મોટરકાર ૧૫.૮૮૮૮૮૮૮૮૮૮૭ ફીટ લાંબી છે. એ વાત જુદી છે કે ટૂંકાપેલી લંબાઈને એટલે કે લેન્થરૂપે વ્યક્ત થતા space/અંતરનો દેમારપ્રસાદને કે ગોકળપ્રસાદને ખ્યાલ આવતો નથી, પરંતુ આઈનસ્ટાઈને કોસ ફોર્મ્યુલા દ્વારા જણાવ્યું તેમ time ની માફક space પણ સાપેક્ષ છે—અને તેમને નિરપેક્ષ કહેનાર ન્યૂટન ખોટો છે.

આઈનસ્ટાઈનની ચિંતરીમાં શંકાને સ્થાન નથી, છતાં વધુ પડતા શંકાશીલ મગજમાં સવાલ કદાચ એ પેદા થાય કે દેમારપ્રસાદને અથવા ગોકળપ્રસાદને જેગુઆરની લંબાઈ ઘટવાનો ખ્યાલ કેમ આવતો નથી ? સિમ્પલ અને દીવાને બદલે સર્ચલાઈટ જેવું સ્પષ્ટ કારણ આટલું : પ્રકાશવેગની સરખામણીએ જેગુઆરની ઝડપ કશી વિસાતમાં નથી. પ્રકાશની ઝડપ પ્રતિકલાકે (રિપીટ પ્રતિકલાકે) ૧,૦૭,૯૨,૫૨,૮૪૯ કિલોમીટર છે, તો જેગુઆર ફક્ત ૧૯૨ કિલોમીટરના વેગે દોડે છે. માનો કે એ મોટર પ્રકાશવેગના ૮૭% જેટલા વેગે હંકારે તો ગોકળપ્રસાદ તેની લંબાઈ ૮ ફીટ (૨.૪૪ મીટર) જેટલી માપે ! (જુઓ, સામેની આકૃતિ) એ જ રીતે સમયની વાત કરો તો દેમારપ્રસાદ માટે સમય ૫૦% ધીમો પડે અને સ્ટોપવૉચમાં ૩૦ ને બદલે ૧૫ સેકન્ડ વીતે !

■ મેરી અને પિઅર ક્યુરી જેઓ આઈનસ્ટાઈનને સાપેક્ષવાદની ચિંતરી પડવામાં પરોણ રીતે મદદરૂપ થયા

નવાઈ લાગતી હોય તો એ કુદરતી વાત છે, કેમ કે આપણે પૃથ્વીના કુદરતી સંજોગો વચ્ચે રહીએ છીએ. પ્રકાશવેગ સાથે જેની તુલના કરી શકાય એવી ઝડપ હાંસલ કરવાનું આપણા માટે શક્ય નથી, માટે અહીં રોજેરોજ અને સતત જે અનુભવો થાય તે બ્રહ્માંડનાં પારાધોરણો કરતાં સાવ જુદાં છે. પરિણામે આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીના સ્વાદિષ્ટ તેમજ બ્રિલિંગ વૂંટડા પણ ક્યારેક કડું કરિયાતાની જેમ મગજના ‘ગળે’ ઉતરે નહિ. પરંતુ આઈન-સ્ટાઈને (અમુક બાબતોમાં પેલા વિરાટ ‘બબાવાળા’ તેના સમકાલીન વિજ્ઞાની હેન્દ્રિક લોરેન્ડનાં સમીકરણો વાપરીને) ફોર્મ્યુલાઓ દ્વારા સિદ્ધ કર્યું તેમ--

ટાઈમનો અને સ્પેસનો જથ્થો

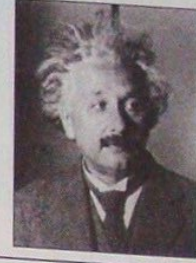


એબ્સોલ્યુટ નથી. ફિક્સ નથી. એકમેક કરતાં જુદી ઝડપ ધરાવતા બે નિરીક્ષકો સ્પેસના તેમજ ટાઈમના જુદાં મૂલ્યો તારવે છે, કારણ કે મૂલ્યો ખરેખર જુદાં હોય છે. એક જણ માટે જે ટાઈમ વીતે એ બીજા માટે વીતવો જરૂરી નથી, કારણ કે વીતતો નથી. સ્પેસની બાબતમાં પણ બિલકુલ એવું જ બને છે.

બીજા વિરાટ પ્રતિભાના વિજ્ઞાની પિઅર ક્યૂરીએ શોધી કાઢેલું કે રેડિયમ પદાર્થ સ્વયંભૂ રીતે વિકિરણોરૂપી ઊર્જામાં ફેરવાય છે, માટે ઊર્જા અને પદાર્થ એકમેક કરતાં જુદી વસ્તુ નથી. ઊર્જા/E પદાર્થ/m માં અને પદાર્થ ઊર્જામાં રૂપાંતર પામી શકે છે. આખરી બાત : પદાર્થની રફતાર જેમ વધે તેમ તેનો mass/m વધે છે અને ઊર્જા માસમાં ફેરવાય છે, પરંતુ રફતાર પ્રકાશવેગ કરતાં વધી શકે નહિ.

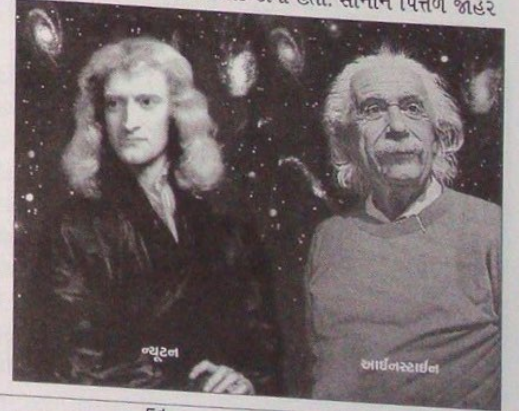
આ વાત સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીનો આખરી નીચોડ છે. ટૂંકસાર છે. થિઅરી જો કે લંબાણપૂર્વક સમજવા (અને સમજાવવા) જેવી છે. ■

4



સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી

એપ્રિલ-મે, ૧૯૦૫ નાં પાંચેક સપ્તાહ દરમિયાન માત્ર દિમાગ અને પેન્સિલ વાપરી નોટબૂકના ૩૦ પાનાંની એરણ પર આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને જે સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી ઘડી કાઢી તેણે વિજ્ઞાનજગતમાં રિક્ટર સ્કેલ ૧૦ નો ભૂકંપ કેમ સર્જ્યો ? બે કારણો હતાં. અંતર/space, સમય/time અને ગતિ/motion વિશે આઈઝેક ન્યૂટનના પતિતપાવન સીતારામ માનવામાં આવતા મૂળભૂત સિદ્ધાંતોને એ થિઅરીએ ભગ્ગાકે દીધા હતા. સોનાને પિત્તળ જાહેર કર્યું હતું એટલું જ નહિ, પણ સ્પેશ્યલ થિઅરીને સોનું પુરવાર કરતા જડબેસલાક પુરાવા આપ્યા હતા. બીજું કારણ એ કે સ્પેશ્યલ થિઅરી સામાન્ય બુદ્ધિના સામા પાટલે બિરાજમાન હતી. અંતર, સમય અને ગતિ અંગે તેમાં રજૂ થયેલી એ કેય વાતનો રોજબરોજના અનુભવ



સાથે મેળ ખાતો ન હતો, બલકે હાસ્યાસ્પદ જણાય એટલી હદનો વિરોધાભાસ હતો. ન્યૂટનના સિદ્ધાંતો લોજિકલ અને ટકોરાબંધ જણાતા હતા, જ્યારે આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિઅરી કલ્પનાતીત લાગતી હતી.

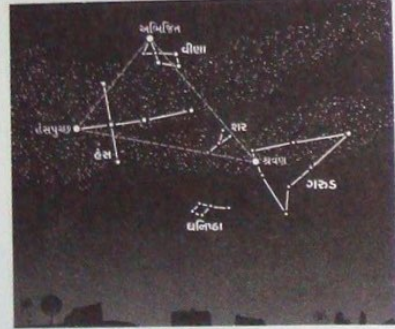
એકાદ મુદ્દે ખ્યાલ અપના અપના હોય તો જાણે સમજ્યા, પરંતુ આઈઝેક ન્યૂટન તેમજ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈન વચ્ચે દરેક મુદ્દે ખ્યાલો જુદા હતા. સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટી એટલે જ ખૂબ ગાજી અને પાણીદાર હોવાને લીધે ખૂબ વરસી પણ ખરી.

આ થિઅરી પચવામાં ભારે નથી. સામાન્ય બુદ્ધિ તેને આસાનીપૂર્વક હજમ કરી શકે છે. પચવામાં વાચડા પડતા હોય તો એ સ્પેશ્યલ થિઅરીના સૂચિતાર્થો યાને ગર્ભિત અર્થો છે, જે આપણી સામાન્ય બુદ્ધિ સાથે ટકરાય છે. કોમન સેન્સને પડકારે છે. એક તરફ રોમાંચનો અનુભવ થાય છે, તો બીજી તરફ સ્પેશ્યલ થિઅરીના સૂચિતાર્થો માનવા જેવા લાગતા નથી.

‘આઈનસ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ’નું આ ચોથું પ્રકરણ સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીના કલ્પનાતીત જણાતા સૂચિતાર્થોને એકદમ સ્પષ્ટ કરી આપે તેમ છે--ભરપૂર મનોરંજનના વાયદા સાથે ! રજૂઆતની શૈલી રસાળ છે. દરેક મુદ્દે ન્યૂટનનાં મંતવ્યોનું તારણ અને ત્યાર બાદ એ જ મુદ્દે આઈનસ્ટાઈનનાં મંતવ્યોનું તારણ રજૂ કર્યા પછી એટલે કે બેય મંતવ્યો અનુસાર જુદાં જુદાં બે બ્રહ્માંડોનો ગુણધર્મ ટાંક્યા પછી આખી વાતને સ્પેશ્યલ થિઅરીના કોક્ષમાં મૂકી છે. પરિણામે એ થિઅરીનું દરેક પાસું વારાફરતી સ્પષ્ટ થતું રહે છે. પ્રકરણનો વિષય જ સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટી છે.

■ ન્યૂટનનું બ્રહ્માંડ : પ્રકાશની ગતિ તેના જોતની ગતિ પર અવલંબે છે. હેડલાઈટ ધરાવતું અંતરિક્ષયાન જો સેકન્ડના ૨ કિલોમીટરની ઝડપે આગળ વધતું હોય તો પ્રકાશનો શેરડો પ્રતિસેકન્ડે ૩,૦૦,૦૦૦ નહિ, પણ ૩,૦૦,૦૦૨ કિલોમીટરની રફતારે પ્રવાસ ખેડે છે.

■ આઈનસ્ટાઈનનું બ્રહ્માંડ : આ માન્યતા ભૂલભરેલી છે. પ્રકાશની ગતિ અફર છે. જોતની ગતિ પર તે અવલંબતી નથી. અંતરિક્ષયાનની ઝડપ સેકન્ડના ૨ કિલોમીટર હોય કે

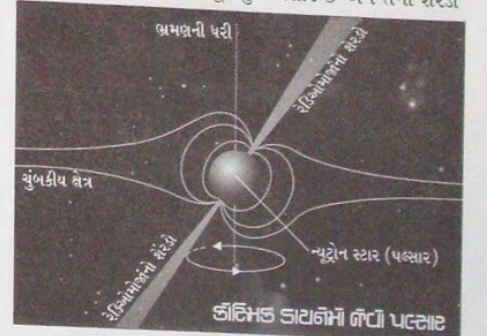


૨૦,૦૦૦ અથવા ૨,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર, પ્રકાશનો વેગ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર રહે છે. આમાં ફરક પડે નહિ. અંતરિક્ષયાન રીવર્સમાં જતું હોય ત્યારે પણ નહિ.

એક ઉદાહરણ : પૃથ્વીથી આશરે ૧,૫૦૦ પ્રકાશવર્ષ છેટે ગરુડ/Aquila નક્ષત્રમાં મોટરકારની નંબર પ્લેટ જેવું PSR 1913+16 નું ઓળખપત્ર ધરાવતો યુગ્મ તારો આવેલો છે. વિશેષણ યુગ્મ છે, માટે તારો એક નથી.

બે છે. બન્ને ન્યૂટ્રોન સ્ટાર છે. (જુઓ, આગામી પાને એક નજર આ તરફ.) લાખો, કરોડો કે અબજો વર્ષ પહેલાં એ દરેક તારો વારાફરતી સુપરનોવા તરીકે ફાટ્યો, વિસ્ફોટના શણગાર પહેલાં તેનો સારો એવો પદાર્થ કેન્દ્ર તરફ કસક્યો અને પછી બાહ્ય આવરણનાં ગાભાછોતરાં નીકળી ગયાં ત્યારે ફક્ત કેન્દ્રીય કણિયો બાકી રહ્યો. ઊર્જાસંચયના સિદ્ધાંત અનુસાર ધરીભ્રમણનો વેગ એકદમ વધ્યો. બન્ને તારા પ્રતિસેકન્ડે કેટલાય આંટા લેખે ફુદરડી લેતા થયા. જોગાનુજોગ થયું એવું કે અંતરિક્ષમાં તેમને પોતપોતાના દળ/mass ને અનુલક્ષી ગુરુત્વાકર્ષણનું સમાન કેન્દ્ર મળ્યું, જેની ફરતે તેઓ અનુક્રમે બાહ્ય તેમજ આંતરિક ભ્રમણકક્ષા રચી ગરબે ધૂમવા લાગ્યા. (જુઓ, ઉપરની આકૃતિ.) ગુરુત્વાકર્ષણનું કેન્દ્ર તેમના માટે બેલેન્સ પોઈન્ટ બન્યું.

આજે પૃથ્વીવાસી ખગોળવિદો બન્ને PSR 1913+16 તારાને પલ્સેટિંગ સ્ટાર એટલે કે પલ્સાર તરીકે ઓળખી ચૂક્યા છે. બન્ને તારા કોસ્મિક ડાયનેમો છે. અત્યંત બળવાન ચુંબકીય ક્ષેત્રો ધરાવે છે. અંતરિક્ષમાં ભટકતા ઇલેક્ટ્રોન્સ જેવા એ ક્ષેત્રોની અડકેટે ચડે કે તરત બન્ને ધ્રુવો તેમનાં વિકિરણોને લગભગ પ્રકાશની ઝડપે વહેતા મૂકે છે. સાંકડા પનાની વેગવાન ટશર ફૂટે છે. પરિણામે જે સ્થિતિ ખડી થાય તે અંધારી રાતે ધરી પર ફરતી દીવાદાંડીની ‘ઈફેક્ટ’ કરતાં જુદી હોતી નથી. તફાવત એ જ કે ન્યૂટ્રોન સ્ટાર કહેવાતી અવકાશી દીવાદાંડી દ્રશ્ય પ્રકાશને બદલે અદ્રશ્ય વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં અંતરિક્ષમાં દૂર સુધી પ્રસારે છે અને તેનો શેરડો જ્યારે પૃથ્વીની સીધમાં આવી જાય ત્યારે અહીં ખગોળવિદોનાં રેડિઓ ટેલિસ્કોપ ન્યૂટ્રોન સ્ટારના બીપ... બીપ...નો અવાજ સાંભળે છે. લક બાય ચાન્સ PSR 1913+16 ના એક પલ્સારનો વિદ્યુતચુંબકીય શેરડો એ તારાની ફુદરડી દરમ્યાન પૃથ્વીની સીધમાં આવતો રહે છે.



સાથે મેળ ખાતો ન હતો, બલકે હાસ્યાસ્પદ જણાય એટલી હદનો વિરોધાભાસ હતો. ન્યૂટનના સિદ્ધાંતો લોજિકલ અને ટકોરાબંધ જણાતા હતા, જ્યારે આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી કલ્પનાતીત લાગતી હતી.

એકાદ મુદ્દે ખયાલ અપના અપના હોય તો જાણે સમજ્યા, પરંતુ આઈઝેક ન્યૂટન તેમજ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈન વચ્ચે દરેક મુદ્દે ખ્યાલો જુદા હતા. સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી એટલે જ ખૂબ ગાજી અને પાણીદાર હોવાને લીધે ખૂબ વરસી પણ ખરી.

આ થિયરી પચવામાં ભારે નથી. સામાન્ય બુદ્ધિ તેને આસાનીપૂર્વક હજમ કરી શકે છે. પચવામાં વાપડા પડતા હોય તો એ સ્પેશ્યલ થિયરીના સૂચિતાર્થો યાને ગર્ભિત અર્થો છે, જે આપણી સામાન્ય બુદ્ધિ સાથે ટકરાય છે. કોમન સેન્સને પડકારે છે. એક તરફ રોમાંચનો અનુભવ થાય છે, તો બીજી તરફ સ્પેશ્યલ થિયરીના સૂચિતાર્થો માનવા જેવા લાગતા નથી.

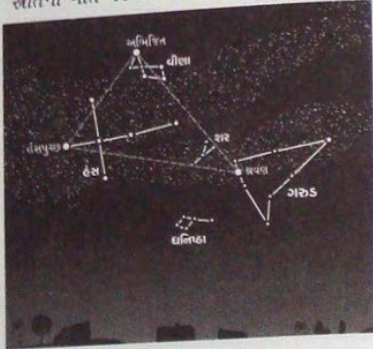
'આઈનસ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ'નું આ ચોથું પ્રકરણ સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીના કલ્પનાતીત જણાતા સૂચિતાર્થોને એકદમ સ્પષ્ટ કરી આપે તેમ છે--ભરપૂર મનોરંજનના વાયદા સાથે ! રજૂઆતની શૈલી રસાળ છે. દરેક મુદ્દે ન્યૂટનનાં મંતવ્યોનું તારણ અને ત્યાર બાદ એ જ મુદ્દે આઈનસ્ટાઈનનાં મંતવ્યોનું તારણ રજૂ કર્યા પછી એટલે કે બેય મંતવ્યો અનુસાર જુદાં જુદાં બે બ્રહ્માંડોનો ગુણપર્મ ટાંક્યા પછી આખી વાતને સ્પેશ્યલ થિયરીના ફોક્સમાં મૂકી છે. પરિણામે એ થિયરીનું દરેક પાસું વારાફરતી સ્પષ્ટ થતું રહે છે. પ્રકરણનો વિષય જ સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી છે.

■ ન્યૂટનનું બ્રહ્માંડ : પ્રકાશની ગતિ તેના સ્રોતની ગતિ પર અવલંબે છે. હેડલાઈટ ધરાવતું અંતરિક્ષયાન જો સેકન્ડના ૨ કિલોમીટરની ઝડપે આગળ વધતું હોય તો પ્રકાશનો શેરડો પ્રતિસેકન્ડે ૩,૦૦,૦૦૦ નહિ, પણ ૩,૦૦,૦૦૨ કિલોમીટરની રફતારે પ્રવાસ ખેડે છે.

■ આઈનસ્ટાઈનનું બ્રહ્માંડ : આ માન્યતા ભૂલભરેલી છે. પ્રકાશની ગતિ અફર છે. સ્રોતની ગતિ પર તે અવલંબતી નથી. અંતરિક્ષયાનની ઝડપ સેકન્ડના ૨ કિલોમીટર હોય કે

૨૦,૦૦૦ અથવા ૨,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર, પ્રકાશનો વેગ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર રહે છે. આમાં ફરક પડે નહિ. અંતરિક્ષયાન રીવર્સમાં જતું હોય ત્યારે પણ નહિ.

એક ઉદાહરણ : પૃથ્વીથી આશરે ૧,૫૦૦ પ્રકાશવર્ષ છેટે ગરુડ/Aquila નક્ષત્રમાં મોટરકારની નંબર પ્લેટ જેવું PSR 1913+16 નું ઓળખપત્ર ધરાવતો યુગ્મ તારો આવેલો છે. વિશેષણ યુગ્મ છે, માટે તારો એક નથી.

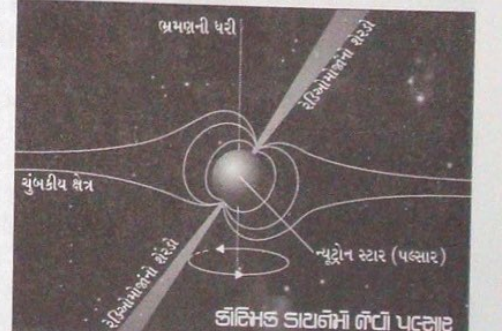


બે છે. બન્ને ન્યૂટ્રોન સ્ટાર છે. (જુઓ, આગામી પાને એક નજર આ તરફ.) લાખો, કરોડો કે અબજો વર્ષ પહેલાં એ દરેક તારો વારાફરતી સુપરનોવા તરીકે ફાટ્યો, વિસ્ફોટના શણાંધ પહેલાં તેનો સારો એવો પદાર્થ

કેન્દ્ર તરફ ફસક્યો અને પછી બાહ્ય આવરણનાં ગાભાછોતરાં નીકળી ગયાં ત્યારે ફક્ત કેન્દ્રીય ઠળિયો બાકી રહ્યો. ઊર્જાસંચયના સિદ્ધાંત અનુસાર ધરીભ્રમણનો વેગ એકદમ વધ્યો. બન્ને તારા પ્રતિસેકન્ડે કેટલાય આંટા લેખે ફેરડી લેતા થયા. જોગાનુજોગ થયું એવું કે અંતરિક્ષમાં તેમને પોતપોતાના દળ/mass ને અનુલક્ષી ગુરુત્વાકર્ષણનું સમાન કેન્દ્ર મળ્યું, જેની ફરતે તેઓ અનુક્રમે બાહ્ય તેમજ આંતરિક ભ્રમણકક્ષા રચી ગરબે ઘૂમવા લાગ્યા. (જુઓ, ઉપરની આકૃતિ.) ગુરુત્વાકર્ષણનું કેન્દ્ર તેમના માટે બેલેન્સ પોઈન્ટ બન્યું.

આજે પૃથ્વીવાસી ખગોળવિદો બન્ને PSR 1913+16 તારાને પલ્સેટિંગ સ્ટાર એટલે કે પલ્સાર તરીકે ઓળખી ચૂક્યા છે. બન્ને તારા કોસ્મિક ડાયનેમો છે. અત્યંત બળવાન ચુંબકીય ક્ષેત્રો ધરાવે છે. અંતરિક્ષમાં ભટકતા ઈલેક્ટ્રોન્સ જેવા એ ક્ષેત્રોની અડકેટે ચડે કે તરત બન્ને ધ્રુવો તેમનાં વિકિરણોને લગભગ પ્રકાશની ઝડપે વહેતા મૂકે છે. સાંકડા પનાની વેગવાન ટશર ફૂટે છે. પરિણામે જે સ્થિતિ ખડી થાય તે અંધારી રાતે ધરી પર ફરતી દીવાદાંડીની 'ઈકેકટ' કરતાં જુદી હોતી નથી. તફાવત એ જ કે ન્યૂટ્રોન સ્ટાર કહેવાતી અવકાશી દીવાદાંડી દ્રશ્ય પ્રકાશને બદલે અદ્રશ્ય વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં અંતરિક્ષમાં દૂર સુધી પ્રસારે છે અને તેનો શેરડો જ્યારે પૃથ્વીની સીધમાં

આવી જાય ત્યારે અહીં ખગોળવિદોનાં રેડિઓ ટેલિસ્કોપ ન્યૂટ્રોન સ્ટારના બીપ... બીપ...નો અવાજ સાંભળે છે. લક બાય ચાન્સ PSR 1913+16 ના એક પલ્સારનો વિદ્યુતચુંબકીય શેરડો એ તારાની ફેરડી દરમ્યાન પૃથ્વીની સીધમાં આવતો રહે છે.



આ તારાનું અસ્તિત્વ સપ્ટેમ્બર ૧, ૧૯૭૪ ના રોજ શોધી કાઢનાર નવા નિશાળિયા ખગોળશાસ્ત્રી રસેલ હલ્સને કલ્પના નહોતી કે તેણે સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીની વધુ એક ઠોસ સાબિતી પણ શોધીને જગત સમક્ષ હાજર કરી છે. રસેલ હલ્સ અમેરિકાની મેસેચુસેટ્સ યુનિવર્સિટીમાં ખગોળશાસ્ત્રનો વિદ્યાર્થી હતો. યુનિવર્સિટીના પ્રોફેસર જોસેફ ટેલરે તેને એ વિષયના પ્રેક્ટિકલ અભ્યાસ માટે પુર્તો રિકો મોકલ્યો, જ્યાં અમેરિકાએ વિશ્વનું સૌથી ગંજાવર રેડિઓ ટેલિસ્કોપ આર્સિબો શહેર નજીક સ્થાપ્યું હતું. પ્રથમવારના રોકાણ દરમ્યાન હલ્સે જુલાઈ ૨, ૧૯૭૪ ના રોજ ગરુડ નક્ષત્રના પલ્સારનો તેનાં બીપ... બીપ... સિગ્નલો દ્વારા પત્તો લગાવ્યો. આર્સિબોની બીજી મુલાકાત તેણે ઑગસ્ટમાં લીધી. આ વખતે જોયું તો 'પલ્સ રેટ' અગાઉ કરતાં જુદો હતો. સપ્ટેમ્બર ૧, ૧૯૭૪ ના દિવસે તેણે દરેક ધબકારો ૦.૦૫૮૦૨૯૮૮૫૨૭૧ સેકન્ડ માપ્યો—



એક ગાળા આ નેક

કઈ જાતના તારાનું કેવી રીતે મૃત્યુ થાય તેના વિશે ડૉ. સી. વી. રામનના ભત્રીજા ડૉ. સુબ્રહ્મણ્યમ ચંદ્રશેખરે (જન્મજો ૧૯૩૦ના દાયકામાં નવી થિયરી ધરી કાઢી હતી, જેને તેમના અંગ્રેજ ગુરુ આર્થર એડિન્ગ્ટને હસી કાઢી હતી. થિયરી માટે જો કે ચંદ્રશેખરને જતે દહાડે ૧૯૮૩ના વર્ષનું નોબેલ પારિતોષિક મળવાનું હતું.

આ ભારતીય વિજ્ઞાનીએ તારામંડળો સામે ટેલિસ્કોપ માંડવાને બદલે ફક્ત કાગળ પર ગણતરીઓ માંડીને હિસાબ તારવેલો કે અંતરિક્ષના જે તારાનું દળ આપણા સૂર્યની તુલનાએ ૧.૪ ગણા કરતાં વધી જાય તેની અણબકીનું સપાટીતરફી દબાણ એ જખરજસ્ત દળનું દબાણ ખમી શકે નહિ. આ લિમિટ આવી ગયા પછી તારો પોતાના કેન્દ્ર તરફ એકાએક ફસડી પડે અને કાં તો ધડાકાભેર ફાટે અથવા તો બ્લેક હોલ બને. છેવટે અંજામ તેના દળ વડે નક્કી થાય એમ ચંદ્રશેખરે જણાવ્યું.

તારો ફસડી પડે ત્યારે વાયુનું બનેલું પોતાનું બાહ્ય આવરણ કાશ્મીરી લીચીના નરમ ગલની જેમ તે ગુમાવી બેસે છે. તારાના કેન્દ્રમાં રહેલા ઈલેક્ટ્રોન તથા પ્રોટોન ભયંકર દબાણ વચ્ચે ન્યૂટ્રોનમાં રૂપાંતર પામે અને છેવટે ન્યૂટ્રોનનો આંતરિક ઠગિયો બાકી રહેવા પામે છે. કસોકસ બીડાયેલા એ ન્યૂટ્રોનનો ફક્ત ચમચીભર જથ્થો આપણી પૃથ્વીના ત્રાજવે જોખો તો વજન ૧૦ કરોડ ટન કરતાં ઓછું થાય નહિ !■



આનો સ્પષ્ટ મતલબ એ થાય કે ન્યૂટ્રોન સ્ટારનું ધરીભ્રમણ વધઘટ પામતું હતું. બદલાવાનું કારણ શું ? એક જ કારણ એ સંભવે કે પલ્સાર યુગ્મ તારો હતો. બીજો જોડીદાર તારો બન્ને વચ્ચેનું અંતર ઘટે ત્યારે તેને પોતાના ગુરુત્વાકર્ષણ વડે ખલેલ પહોંચાડતો હતો. ધરી પરના ભ્રમણવેગને બદલી નાખતો હતો. બન્ને વચ્ચેનું અંતર વધઘટ પામે ત્યારે ખલેલનું પ્રમાણ બદલાતાં અને ધરીભ્રમણ જરા ઝડપી બનતાં કે ધીમું પડતાં બીપ... બીપ...નાં સિગ્નલો વચ્ચેનો સમયગાળો બદલાતો હતો.

વિદ્યાર્થીએ કરેલી શોધ વડે સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીને ચકાસવાનું કામ ગુરુ જોસેફ ટેલરે હાથ ધર્યું. બાઈનરી ન્યૂટ્રોન સ્ટારનો શેરડો ભલે પ્રકાશિત ન હોય, પણ

છેવટે તો એ શેરડાના તરંગો વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં હતાં. આથી તેમનો પણ વેગ પ્રકાશવેગ જેટલો અનિવાર્યપણે હોવો જોઈએ. (પ્રકાશનાં મોજાં એટલે પણ વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં.) જોસેફ ટેલરે પોતાના સંશોધનમાં રસેલ હલ્સને સાથે રાખ્યો. બેઉએ જોયું કે PSR 1913+16 પલ્સાર આપણી પૃથ્વીના સંદર્ભમાં દૂર જાય ત્યારે તેની ઝડપ સેકન્ડદીઠ ૩૦૦ કિલોમીટર રહેતી હતી. થોડા વખત બાદ એટલા જ વેગે તે નજીક આવતો હતો.

સેકન્ડના ૩૦૦ કિલોમીટરનો વેગ જેવો તેવો નથી. વૈજ્ઞાનિક એટલે કે વાસ્તવિક દ્રષ્ટિએ વિદ્યુતચુંબકીય મોજાંને પ્રકાશનાં જ મોજાં સમજીને ચાલો તો પૃથ્વીની નિકટ આવતી વખતે પલ્સારે રવાના કરેલાં મોજાં (ન્યૂટન જો સાચો હોય તો) પૃથ્વીને વહેલાં પહોંચવાં જોઈએ. પૃથ્વીથી દૂર જતી વખતે તેણે પ્રસારિત કરેલાં મોજાં (ફરી વખત ન્યૂટન જો સાચો હોય તો) પ્રમાણમાં મોડાં આવવાં રહ્યાં.

ઉદાહરણને તદ્દન સિમ્પલ કરી નાખવા માટે વધુ સરળ દાખલો લઈએ. માનો કે પૃથ્વીની નિકટ આવતા પલ્સારનો એટલે કે ન્યૂટ્રોન સ્ટારનો પલ્સ રેટ તેના બદલાતા ધરીભ્રમણને લીધે સેકન્ડદીઠ ૧૦ છે અને તે દૂર જાય ત્યારનો પલ્સ રેટ ૨૦ છે, તો ૧૦ પલ્સ રેટ અહીં મળ્યા પછી ૨૦ નો પલ્સ રેટ આવતાં વર્ષો



■ પલ્સારનો 'એક્સ-રે' કાઢનાર રસેલ હલ્સ (ડાબે) તથા જોસેફ ટેલર

લાગે. વિલંબ થાય ૩૮,૮૦,૭૩,૦૭,૦૦૦ વર્ષનો, કારણ કે ૨૦ નો પલ્સ રેટ દર સેકન્ડે ૩૦૦ કિલોમીટર પાછળ રહી જાય છે, છતાં જોસેફ ટેલરે અને રસેલે જોયું કે મોજાંના આગમનમાં સહેજ પણ ફરક પડતો નથી. પલ્સાર નજીક આવતો હોય કે દૂર જતો હોય, પણ તેનાં વિદ્યુતચુંબકીય મોજાંનો વેગ અફર રહે છે—એટલે કે પ્રકાશવેગ જેટલો !

ટૂંકમાં, પ્રકાશની ગતિ તેના ઓતની ગતિ પર અવલંબતી નથી. આઈનસ્ટાઈનને ફરીવાર સાચો (અને ન્યૂટનને ખોટો) સાબિત કરનાર ટેલર અને હલ્સ ૧૯૮૩ ના વર્ષનું નોબેલ પારિતોષિક પામ્યા. હવે ગરુડ નક્ષત્રવાળા PSR 1913+16 પલ્સારના દ્રષ્ટાંતનો સારાંશ :

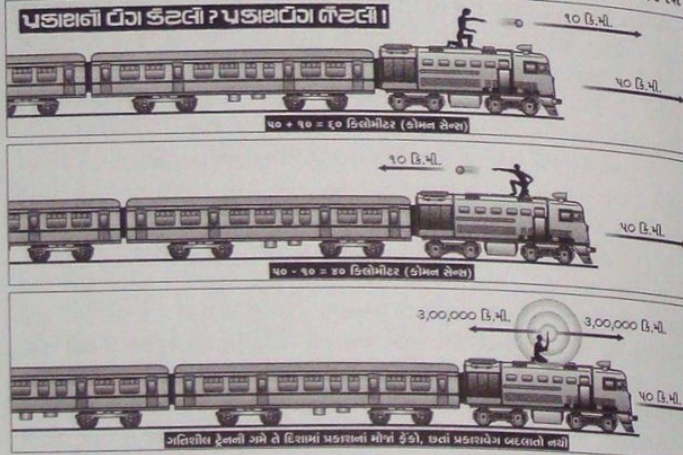
પ્રકાશનો વેગ અફર છે. નિરપેક્ષ/absolute છે અને તેના સંદર્ભમાં અંતર/space, સમય/time તથા ગતિ/motion સાપેક્ષ/relative છે. અહીં પલ્સારનાં વહેલાં અને મોડાં રવાના થયેલાં મોજાંએ કાપવું પડેલું અંતર પ્રમાણમાં વધુઓછું હોવા છતાં તેમણે પૃથ્વી સુધી પહોંચવા માટે એકસરખો સમય લીધો—અને પલ્સારની ગતિ તેમાં કશો ફરક પાડી શકી નહિ.

ફરક કેમ ન પડ્યો ? સાપેક્ષવાદની સ્પેશ્યલ થિયરી અનુસાર તેનું કારણ એ કે અંતરિક્ષના શૂન્યાવકાશમાં પ્રકાશવેગ અફર રહે છે. કદાપિ વધઘટ પામતો નથી. વેગ અફર રહેવાનું કારણ એ કે પ્રકાશને માધ્યમની જરૂર નથી. પ્રકાશની આસપાસ કશું માધ્યમ જ ન હોય, એટલે

વધઘટ થાય શેના સંદર્ભમાં ? દા. ત. અવાજની ઝડપ સમુદ્રસપાટીએ પ્રતિસેકન્ડે ૩૪૦ મીટર છે, તો એ સ્થિર હવાના સંદર્ભમાં એટલે કે સાપેક્ષમાં છે. પ્રકાશને આવી સાપેક્ષતા લાગુ પડતી નથી, માટે તે નિરપેક્ષ રહીને એકધારી ઝડપે પ્રવાસ કરે છે.

આ ખુલાસો દેખીતી રીતે સંતોષકારક નથી. આપણી કોમન સેન્સ પ્રમાણે શું થાય એ બતાવતો ડાયગ્રામ નીચે બતાવ્યો છે. પ્રતિકલાકે ૫૦ કિલોમીટરના વેગે દોડતી ટ્રેન ઉપર ગોઠવાયેલો યાત્રી ટ્રેનના પ્રવાસની દિશામાં પથરો ફેંકે છે. પથરાની ઝડપ કલાકના ૧૦ કિલોમીટર છે. સ્વાભાવિક છે કે પાટા નજીક જમીન પર સ્થિર ઊભેલો નિરીક્ષક પથરાની ઝડપ ૬૦ કિલોમીટર માપે. (ટ્રેનની સ્પીડ ૫૦ કિલોમીટર વત્તા ટ્રેનની સાપેક્ષે પથરાની સ્પીડ ૧૦ કિલોમીટર.) આ કોમન સેન્સની વાત છે. થોડા વખત પછી ટ્રેનની વળતી સફર દરમ્યાન તેના ઉપરનો યાત્રી ટ્રેનના પ્રવાસની વિરુદ્ધ દિશામાં પથરાનો ધા કલાકના ૧૦ કિલોમીટરના વેગે કરે છે. જમીન પરનો નિરીક્ષક ત્યારે પથરાની ઝડપ ૪૦ કિલોમીટર માપે તેમાં આશ્ચર્ય નથી. (ટ્રેનની સ્પીડ ૫૦ કિલોમીટર માઈનસ ટ્રેનની સાપેક્ષે અને વિરુદ્ધ દિશામાં ફંગોળાયેલા પથરાની ઝડપ ૧૦ કિલોમીટર.) આ પણ કોમન સેન્સની વાત છે. પ્રશ્ન એ છે કે પ્રકાશની બાબતમાં આવા સરવાળા અને બાદબાકી કેમ થતા નથી ?

પ્રકાશવેગ અફર છે એ તો જાણે દલીલને ખાતર સ્વીકારી લઈએ, પ્રકાશનો સ્રોત આગળ તરફ ગતિ કરતો હોય ત્યારે એ ગતિનો આંકડો પ્રકાશવેગના આંકડામાં ઉમેરાવો ન જોઈએ ? અને સ્રોત પાછળ તરફ ગતિ કરે એ વખતે બાદબાકી ન થવી જોઈએ ? સાહજિક પ્રશ્ન છે. વિસ્તૃત જવાબ માટે થોડીક રાહ જુઓ. હાલપુરતો તેનો ટૂંકો જવાબ એ કે નિરપેક્ષ



પ્રકાશવેગના સંદર્ભમાં અંતર/space તથા સમય/time સાપેક્ષ છે અને પ્રકાશના વેગને અફર રાખવા તેઓ જરૂરી માત્રામાં વધઘટ પામે છે. અંતર તથા સમય પોતે 'એડજસ્ટ' થાય, માટે દૂર જતા તેમજ નજીક આવતા પલ્સાર તારાનાં વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં સમાન વખતે પૃથ્વી સુધી પહોંચે છે ! સારાંશ : પ્રકાશવેગ હંમેશા પ્રકાશવેગ જેટલો રહે છે.

■ ન્યૂટનનું બ્રહ્માંડ : સમય/time ને પોતાનું સ્વતંત્ર અસ્તિત્વ છે. કોઈ બાહ્ય પરિબળને ગણકાર્યા વગર તેનો પ્રવાહ એકધારી ઝડપે વહે છે. સમયની રફતાર કદી વધઘટ પામે નહિ.

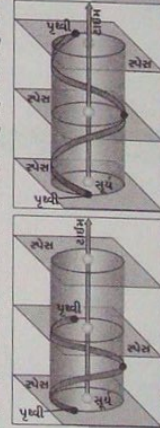
■ આઈનસ્ટાઈનનું બ્રહ્માંડ : સમયને પોતાનું સ્વતંત્ર અસ્તિત્વ નથી, કેમ કે તે સાપેક્ષ/relative છે. સ્પેસ અને ટાઈમ પરસ્પર વણાયેલા છે. ટાઈમ એ શ્રી-ડાયમેન્શનલ સ્પેસનું જ ચોથું પરિમાણ/fourth dimension છે. યાત્રીઓ સ્પેસમાં જુદી જુદી ઝડપે પ્રવાસ ખેડતા હોય તો સમયની રફતાર પણ તેમના માટે સમાન હોતી નથી. એકની સરખામણીમાં બીજા માટે સમય ધીમો પડે. સ્પેસ પણ સંકોચાય છે.

પ્રથમ તો સ્પેસ અને ટાઈમ શા માટે એકબીજા સાથે તાણવાણે ગૂંથાયેલાં છે તેનો દાખલો જોઈએ. રસ્તા પર એક મોટરકાર પાર્ક થયેલી પડી છે એમ ધારી લો. નજર સામે તેને અવલોકી રહ્યા છો. મોટર સ્થગિત છે, માટે સ્પેસમાં યાને કે પોતાની આસપાસની જગ્યામાં ગતિ કરતી નથી. પરંતુ ટાઈમના પરિમાણમાં તેનો પ્રવાસ નિરંતર થતો રહે છે. સમયના વહેતા પ્રવાહને સૂચવતું તેના ડેશબોર્ડની ઘડિયાળનું

બીજા ગળાંદા તરફ

અંતરના હિસાબે કરાતી અને સમયના હિસાબે કરાતી બે પ્રકારની ગતિઓ વચ્ચે આઈઝેક ન્યૂટનને દૂરનોય સંબંધ નહોતો દેખાયો, પરંતુ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનના બ્રહ્માંડમાં શ્રી-ડાયમેન્શનલ સ્પેસનું કોથ-ડાયમેન્શન ટાઈમ છે. પારસ્પરિક રીતે તેમનું અસ્તિત્વ પણ એકમેક કરતાં સ્વતંત્ર નથી. નીચેનો પ્રથમ ડાયગ્રામ તે મુદ્દાને સ્પષ્ટ કરે છે.

અહીં શ્રી-ડાયમેન્શનલ સ્પેસને આડી લીટીમાં પાડેલી સ્લાઈસ તરીકે બતાવ્યું છે. સગવડતાને ખાતર લંબાઈ, પહોળાઈ અને ઊંડાઈ એમ ત્રણ નહિ, પરંતુ લંબાઈ તથા



પહોળાઈ એમ બે પરિમાણો દેખાડીને કામ ચલાવ્યું છે. બિલકુલ નીચેની સ્લાઈસ અર્થાત્ પતીકું જુઓ. સ્પેસમાં વચ્ચોવચ સૂર્ય છે, જેને પ્રદક્ષિણા લેતી પૃથ્વી એક વર્ષ બાદ સ્પેસમાં જ્યાંની ત્યાં પાછી ફરે છે. એક કાયમી ભ્રમણકક્ષા રચે છે. ડાબા ડાયગ્રામમાં તે ભ્રમણકક્ષા વર્તુળાકાર દેખાડી છે.

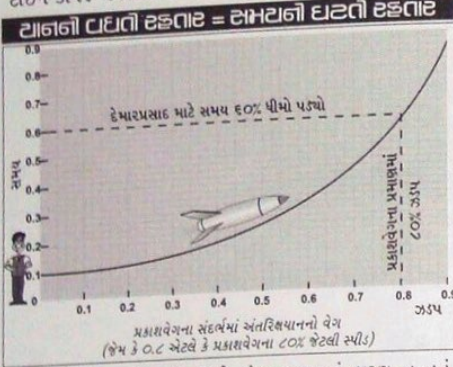
અહીં સુધીની વાત ન્યૂટન પૂરતી સાચી, પરંતુ આઈનસ્ટાઈનને વાત આગળ ચલાવી છે. આઈનસ્ટાઈને બ્રહ્માંડને સ્પેસના તાણા અને ટાઈમના વાણા ધરાવતા સ્પેસટાઈમ ફેબ્રિક તરીકે કલ્પ્યું છે. સૂર્યનો ચકરાવો પૂરો કરવામાં એક વર્ષ કાઢી નાખતી પૃથ્વી તે દરમ્યાન સ્પેસ ઉપરાંત ટાઈમમાં પણ સફર ખેડે છે. તાત્પર્ય એ કે એક વર્ષ બાદ પૃથ્વી ત્રણ પરિમાણના સ્પેસમાં જેના તે સ્થળે પાછી આવે ખરી, પરંતુ ચોથા પરિમાણ

ટાઈમમાં તેનું સ્થાન જુદું હોય છે. માનો કે પૃથ્વી અચાનક ઝડપી બની ૧ વર્ષને બદલે અડધા વર્ષમાં તેની સૂર્ય ફરતેની રાઉન્ડ ટ્રીપ પૂરી કરે, તો બીજા ડાયગ્રામમાં બતાવ્યા મુજબ તે ઓછો સમય લગાડે અને સમય તેના માટે ધીમો પડી ગયો એમ સમજી લો.

પ્રકાશવેગ હાંસલ કરે ત્યાં સુધી ! ટાઈમ ડાયમેન્શનના ચોપડે ત્યારે સહેજ પણ ગતિ બાકી રહેતી નથી, કેમ કે ૧૦૦% ગતિ સ્પેસ ડાયમેન્શનમાં ટ્રાન્સફર પામી છે. આખરી રિઝલ્ટ : ઉત્તરોત્તર ધીમો પડતો રહેલો સમય એ તબક્કે સાવ ઘંભી જાય છે. ફોટોનના કણે જો રીસ્ટ વોચ પહેરી હોય તો હવે તે ટીક... ટીક... કરતી નથી. પ્રકાશ માટે સમય બિલકુલ સ્થગિત છે.

આ બધાં દ્રષ્ટાંતો એટલા માટે લંબાણપૂર્વક વર્ણવ્યાં કે સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનો કેન્દ્રીય સૂર એમાં રહેલો છે : ઝડપ વધે તેમ સમય ધીમો પડે છે. પૃથ્વીના સંજોગો વચ્ચે તેના સ્પેસ ડાયમેન્શનમાં રહીને ગતિ કરતા હો ત્યારે સમયનો તકાવત ધ્યાન પર આવતો નથી, કેમ કે ગતિ બહુ નોંધપાત્ર હોતી નથી. વિમાનની ઝડપે પ્રવાસ ખેડે ત્યારે પણ સમય ધીમો પડતો છે ગતિ બહુ અનુભૂતિ થાય નહિ. આમ છતાં સ્પેશ્યલ થિયરી પોતાની અસર દાખવ્યા વગર રહેતી નથી. સમયને બહુ સચોટ રીતે માપી બતાવતી અણુઘડિયાળને ગતિશીલ રાખો તો બેશક જાણી શકાય કે સમય તેના માટે ધીમો પડ્યો છે.

ઑક્ટોબર, ૧૯૭૧ માં જોસેફ હાકેલે અને રિચાર્ડ કીટિંગ નામના બે ભૌતિકનિષ્ણાતોએ આવો પ્રયોગ કરી પણ જોયો હતો. વૉશિંગ્ટનમાં અમેરિકન નૌકાદળે સ્થાપેલી 'નેશનલ ટાઈમ-ડીપર' વેધશાળાની ચાર અણુઘડિયાળો તેમણે થોડા દિવસ માટે ઊછીની લીધી. વેધશાળાની



સુધી આંતરિક કાર્યપ્રણાલિ પ્રત્યે શંકા લાગવાનું કારણ ન હતું. વિમાનની ઝડપ કલાકના સરેરાશ ૯૫૦ કિલોમીટર હતી, જે પ્રકાશવેગના હિસાબે તો કશી વિસાતમાં નહિ. આમ છતાં હજારો કિલોમીટર લાંબી યાત્રા ખેડીને વૉશિંગ્ટન પાછા કર્યા બાદ વેધશાળાની અણુઘડિયાળો સાથે ટાઈમ સરખાવતાં માલૂમ પડ્યું કે વિશ્વસકર કરી આવેલી ચાર અણુઘડિયાળો ૫૮ નાનોસેકન્ડ જેટલી ધીમી પડી હતી. (૧ નાનોસેકન્ડ = ૧ સેકન્ડનો અબજમો ભાગ.) તકાવત નજીવો હતો, પણ એટલોય તકાવત સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનો પુરાવો હતો.

આ થિયરી પ્રમાણે જોતાં ગતિશીલ પદાર્થની ઝડપ પ્રકાશવેગને અનુલક્ષી સારી એવી

વધે ત્યારે તો સમય બહુ તીવ્ર અનુપાતમાં ધીમો પડવા લાગે. હિસાબ નાનોસેકન્ડમાં કે સેકન્ડમાં નહિ અને દિવસોમાં કે મહિનામાં પણ નહિ, પરંતુ (ગતિશીલ પદાર્થની યાત્રા જો લાંબી હોય તો) વર્ષોમાં ગણાય છે. સામેના પાને ગ્રાફ તપાસો, જેમાં એક સુપરફાસ્ટ અંતરિક્ષયાન બતાવ્યું છે. અગાઉના પ્રકરણમાં જેનું દ્રષ્ટાંત વર્ણવ્યું એ દેમારપ્રસાદ ૮ પ્રકાશવર્ષ છેટે આવેલા દૂધગંગાના તારાની મુલાકાતે જવા માટે યાનમાં બેઠો છે, જ્યારે તેનો મિત્ર ગોકળપ્રસાદ ધરતી પર સ્થિર છે. સ્વાભાવિક છે કે ધીમા પડતા સમયનો (અસલમાં ટાઈમ ટ્રાવેલનો) લાભ કે હાવા ગતિશીલ એવા દેમારપ્રસાદને મળે, ગોકળપ્રસાદને નહિ. માનો કે યાનની ઝડપ તેણે પ્રકાશવેગના હિસાબે એકધારી ૦.૮ (અંશી ટકા) રાખી છે, તો સમય તેના માટે કેટલો ધીમો વહે તે સામે ગ્રાફમાં જોઈ લો. આંકડો ૦.૬ છે; અર્થાત્ સમયની રફતાર પૃથ્વી પરના નોર્મલ સમયની તુલનાએ ૬૦% છે. દેમારપ્રસાદ તેના યાનની ગતિ પ્રકાશવેગના ૮૦% સુધી પહોંચાડી દે તો (ચાર્ટમાં બતાવ્યા મુજબ) ગોકળપ્રસાદની ઘડિયાળના સંદર્ભમાં તેના માટે સમયની રફતાર લગભગ ૮૫ ટકા જેટલી ઘટી જવા પામે.

આ દાખલો હજી આગળ ચલાવવાનો છે. પૃથ્વીથી દૂધગંગાનો તારો ૮ પ્રકાશવર્ષ દૂર છે. દેમારપ્રસાદના યાનની ગતિ પ્રકાશની ગતિના ૮૦% જેટલી છે, માટે એ દસ વર્ષે તારા સુધી પહોંચે એ તર્કસંગત વાત છે. પૃથ્વી પર રોકાયેલા ગોકળપ્રસાદની દ્રષ્ટિએ તે હિસાબ સાચો ખરો, પણ દેમારપ્રસાદની ઘડિયાળ મુજબ નહિ. દેમારપ્રસાદ માટે સમય ધીમો પડ્યો છે, એટલે તેના હિસાબે ૧૦ ને બદલે ૬ વર્ષ પસાર થયાં છે. આ ૬ વર્ષે દરમ્યાન પ્રકાશવેગના ૦.૮ ગુણક લેખે યાત્રા ખેડીને દૂરના તારા સુધી પહોંચ્યો, માટે તેની ગણતરી મુજબ પૃથ્વી અને તારા વચ્ચેનું અંતર ૦.૮ x ૬ = ૪.૮ પ્રકાશવર્ષ છે. સરપ્રાઈઝ ! પૃથ્વીવાસી ગોકળપ્રસાદના જ નહિ, પરંતુ ખગોળવિદોના હિસાબે પણ અંતર તો ૮ પ્રકાશવર્ષ છે. અંતર ઘટ્યું કેમ ? જવાબ સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી પાસે માગો, જે એમ કહે છે કે સમય જેટલો વિસ્તરે (ધીમો પડે) એટલા જ પ્રમાણમાં અંતર સંકોચન પામે ! ટાઈમનું અહીં ૦.૬ ના ગુણકમાં વિસ્તરણ/dilation થયું, તો સ્પેસ ૦.૬ ના ગુણકમાં (૮ x ૦.૬ = ૪.૮) સંકોચન પામ્યું. હવે સમજાયું કે પેલા ગરુડ નક્ષત્રનાં પ્રકાશની ગતિવાળાં વિદ્યુતચુંબકીય મોજાંને અફર વેગનાં રાખવા માટે ટાઈમ અને સ્પેસ કેવી રીતે 'એડજસ્ટ' થયાં ?

મોરલ ઓફ ધ સ્ટોરી : સમયની રફતારમાં કદી વધવટ ન થાય અને સમયને પોતાનું સ્વાયત્ત અસ્તિત્વ હોય એ કહેનાર ન્યૂટને થાપ ખાધી છે. પદાર્થની ગતિ પ્રમાણે એ પદાર્થ માટે સમયનીયે રફતાર બદલાય છે. સમય/time ને પોતાનું જુદું અસ્તિત્વ પણ નથી, કેમ કે અંતર/space સાથે તે એક જ કેબ્રિકમાં વણાયેલો છે. આ કેબ્રિક છે સ્પેસટાઈમ.

અહીં થોડું વિષયાન્તર કરીને પણ એક સરસ મુદ્દો સમજવા જેવો છે. આઈન્સ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી મુજબ પદાર્થની ઝડપમાં ઉત્તરોત્તર વધારો થતો રહે તેમ સમય તેના માટે ઉત્તરોત્તર ધીમો પડે એ વાતની પ્રત્યક્ષ સાબિતી મ્યુઓન/Muon નામના પરમાણુઓ આપી ચૂક્યા છે--અને હજી આપી રહ્યા છે.



■ પાર્ટિકલ એક્સલરેટર : ફ્રેંચ આયુષ્માન મ્યુઓન પરમાણુઓને 'આયુષ્માન ભવ'ના આશીર્વાદ હેતુ મેગ્નેટિક બોગદું

એક્સલરેટર નામના પ્રવેગક સાધનમાં મ્યુઓનને પ્રકાશની ગતિના ૯૯.૫% ઝડપે ધકેલે ત્યારે એ પરમાણુઓ અલ્પાયુ રહેતા નથી. આયુષ્ય વધીને દસેક ગણ થાય છે.

મ્યુઓનની આવરદામાં થતો વધારો અપવાદ નથી. નિયમ છે. પાર્ટિકલ એક્સલરેટરની ઘડિયાળ પ્રમાણે મ્યુઓને વિસર્જન પામવાની ઘડી ભલે આવી પહોંચે, પરંતુ સેકન્ડના લગભગ ૨,૯૮,૫૦૦ કિલોમીટરની ઝડપે મેગ્નેટિક બોગદામાં સફર કરતા મ્યુઓનની ઘડિયાળમાં આત્મહત્યાનો સમય હજી થયો હોતો નથી. થોડી વાર પછી એ સમય આવે છે. દરમ્યાન એ પરમાણુ દસ ગણ આયુષ્ય બોગવી નાખે છે.

સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી આવાં ઘણી જાતનાં પરીક્ષણો વડે શુદ્ધતાનું સર્ટિફિકેટ પામી ચૂકી છે, એટલે ભલભલા સંશોધકો તેને હવે પડકાર ફેંકવામાં પોતાનો સમય વેડફતા નથી. ભૌતિકશાસ્ત્રીઓ માટે આજે પણ છાનબિનનો વિષય હોય તો જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી, જેનાં શંકાસ્પદ છીંડાં શોધવાની પ્રવૃત્તિ હજી ચાલુ છે.

ફરી પાછા ન્યૂટનના V/s આઈનસ્ટાઈનના બ્રહ્માંડની મૂળ ચર્ચા પર આવીએ.

■ ન્યૂટનનું બ્રહ્માંડ : ગતિશીલ પદાર્થમાં વધુ ને વધુ ઊર્જાનું સિંચન કરી તેની ગતિ નિરંતર વધારી શકાય છે. પ્રકાશવેગ કરતાં વધુ ગતિ મેળવો તો પ્રકાશનાં કિરણોને ઓવરટેક પણ કરી શકાય છે. પ્રકાશ કરતાં વધુ ઝડપ હાંસલ કરવા સામે પ્રતિબંધ નથી.

■ આઈનસ્ટાઈનનું બ્રહ્માંડ : પદાર્થ ગમે તેટલો ઝડપી બને, છતાં પ્રકાશના વેગ કરતાં તે વધુ ઝડપ પ્રાપ્ત કરી શકે નહિ. આમ કરવા માટે તેને અમાપ/infinite ઊર્જાની જરૂર પડે, એટલે પ્રકાશને ઓવરટેક કરવો પોસિબલ નથી.

એક મોટરકાર વખતોવખત બીજાને ઓવરટેક કરતી હોય છે એટલું જ નહિ, પણ તેનો ચાલક speed limit 55 Kmph એવો સ્પષ્ટ આદેશ લખેલા સાઈન બોર્ડને ગણકારતો નથી. સ્પીડ લિમિટનો ભંગ કરવા માટે પોતાની કલાકદીઠ ૫૫ કિલોમીટરની ઝડપે દોડતી મોટરનું

વિજાનીઓના મતે ૦.૧૧ યુનિટનું દળ ધરાવતા મ્યુઓન તેમની સ્થાયી અવસ્થામાં ક્ષણભંગુર છે. અલ્પાયુ છે. આ જાતનો દરેક પરમાણુ/sub-atomic particle તેના સર્જન પછી સેકન્ડના ૨૦,૦૦,૦૦૦ મા ભાગમાં વિસર્જન પામે છે. વિજાનીઓ જો કે અનેક કિલોમીટર લાંબા અને વર્તુળાકારે પથરાયેલા બોગદા જેવા પાર્ટિકલ

એક્સલરેટર દાબી એન્જિનને વધુ ઊર્જાનો પુરવઠો આપે છે. મોટર જોતજોતામાં ૫૫ કિલોમીટરની ઝડપમર્યાદાને ઓળંગી જાય છે. ટ્રાફિક વિભાગે રસ્તાની કોરે ખોડેલું પાટિયું મોટરના ચાલકને મન ફક્ત પાટિયું રહે છે.

બ્રહ્માંડમાં પ્રકાશે આંકેલી સેકન્ડના ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરની સ્પીડ લિમિટનો પણ બિલકુલ આવી જ રીતે ભંગ કરવાનું પ્રથમ નજરે તો સહજ લાગે, કારણ કે સેકન્ડના ૨,૯૮,૯૯૯ કિલોમીટરની ઝડપે પ્રવાસ ખેડતા અંતરિક્ષયાનના ચાલકે એન્જિનને મળતી બળતણરૂપી ઊર્જાનું પ્રમાણ જ વધારવાનું રહે છે. આ પ્રમાણ વધે, એટલે ઝડપ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર થાય અને પછી વધુ ઊર્જાનું સિંચન સ્પીડોમીટરના કાંટાને ૩,૦૦,૦૦૧ કિલોમીટરના આંકડે પહોંચાડી દે. પરંતુ આઈનસ્ટાઈનના બ્રહ્માંડમાં એમ કરવું શક્ય નથી, કારણ કે પ્રકાશવેગને આંટી જવો તે એકાદ ચોક્કસ આંકડાને પાર કર્યા જેવી વાત નથી. અસલમાં તે ભૌતિક પ્રક્રિયા છે. સ્પીડોમીટરમાં દેખાતા આંકડાને કોસ કરી જવાય, પણ ભૌતિક પ્રક્રિયાએ બાંધેલી લિમિટનો ભંગ કરી શકાય નહિ. બન્ને વચ્ચે પાયાનો તફાવત છે.

તફાવત સમજવા માટે પદાર્થના ઉષ્ણતામાનનું દ્રષ્ટાંત તપાસી જોઈએ. પદાર્થને ઠારી તેનું ઉષ્ણતામાન ૦° સેલ્સિયસ કરવું સહેલું છે. ઓર ઠંડી આપી તેને -૫૦° કે -૧૦૦° કે પછી -૨૦૦° અને ત્યાર બાદ -૨૭૩ સેલ્સિયસ કરવામાં પણ બહુ આપદા ન પડે, પરંતુ એ પછી ઉષ્ણતામાનને વિશેષ નીચે લાવવું પોસિબલ નથી. લિમિટ આવી જાય છે, કારણ કે -૨૭૩.૧૫° સેલ્સિયસે પદાર્થમાં રહેલી બધી ઊર્જા નાબૂદ થાય છે. પદાર્થના અણુ ત્યારે કંપવાનું બંધ કરી દે છે.

પ્રકાશવેગની બાબતમાં પણ એ જ વાત છે. એક સુપરફાસ્ટ અંતરિક્ષયાનને કલ્પી લો કે જેનો ચાલક ઊર્જાની બાબતે નિશ્ચિંત છે. બહારથી તેને મોંમાગી ઊર્જા મળી રહે છે. પ્રકાશવેગની સ્પીડ લિમિટ એ ચાલકને માન્ય નથી, માટે એન્જિનમાં વધુ ને વધુ ઊર્જાનો પુરવઠો રેડી તે પોતાના યાનની ઝડપમાં સતત વધારો કરતો રહે છે. શરૂઆતમાં તો જાણે ઊર્જાના અમુક જથ્થા સામે ધાર્યા મુજબનો તમુક પ્રવેગ મેળવવામાં ખાસ તકલીફ પડતી નથી, પણ ત્યાર બાદ અવરોધ વરતાવા માંડે છે. યાનની ઝડપ પ્રકાશવેગના ૫૦% જેટલી (સેકન્ડના ૧,૫૦,૦૦૦ કિલોમીટર) છે. યાનનાં એન્જિનો ધમધમી રહ્યાં છે, પરંતુ સ્પીડમાં ખાસ વધારો થતો નથી. ઊર્જા બાતલ જવા માંડે છે. બીજી તરફ ઊર્જાનો નાશ થવો પણ શક્ય નથી. અસલમાં વાત એ કે તેનું સ્વરૂપ બદલાવા લાગ્યું છે. આઈનસ્ટાઈનના સૂત્ર $E=Mc^2$ પ્રમાણે ઊર્જા/Energy હવે અંતરિક્ષયાનના દળ/mass માં ફેરવાય છે. અંતરિક્ષયાનનું દળ વધી રહ્યું છે.

વિજાનના જાણીતા સિદ્ધાંતને અહીં તાજો કરો : સ્થિર પદાર્થ કરતાં ગતિશીલ પદાર્થનું

વધતી ઝડપ, વધતું દળ	
યાનની ઝડપ પ્રકાશવેગના %	દળમાં લતો કમિશ વધારો
૦%	૧.૦૦
૫૦%	૧.૧૫
૮૦%	૨.૨૮
૮૫%	૩.૨૧
૮૯%	૭.૦૭
૯૯.૯૯૭%	૪૩૦.૦૦
૧૦૦%	અમાપ

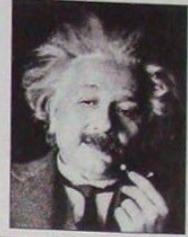


દળ હંમેશા વધારે હોય છે. (વજન નહિ, પણ દળ વધારે હોય છે. બન્ને વચ્ચે ફરક છે. દા. ત. કિલોગ્રામ એ દળનું માપ છે, તો રતલ એ વજનનું માપ છે. ધરતી પર ચંદ્રયાત્રીનું વજન ૧૧૦ રતલ એટલે કે ૫૦ કિલોગ્રામ હોય તો પૃથ્વી કરતાં છઠ્ઠા ભાગનું ગુરુત્વાકર્ષણ ધરાવતા ચંદ્ર પર તેનું વજન ૧૮ રતલ થાય, પરંતુ ૫૦ કિલોગ્રામ તરીકે વ્યક્ત થતું તેના શરીરનું દળ બદલાતું નથી. ચંદ્રયાત્રી ૫૦ કિલોગ્રામનો જ રહે છે.) ફાસ્ટ બોલર કલાકના ૧૬૦ કિલોમીટરના વેગે દોડે ફેંકે ત્યારે પદાર્થરૂપી એ દળનો માસ ૦.૦૦૦૦૦૦૦૦૦૦૦૨ ગ્રામ જેટલો વધી જવા પામે. દડાને બદલે પદાર્થના મૂળ ઘટક પ્રોટોનનો દાખલો લેવો વધુ સારો છે, જેથી અંતરિક્ષયાનને પણ તે લાગુ પાડી શકીએ. સ્થિર પદાર્થમાં તેના પ્રોટોનનું દળ ૧ યુનિટ સમજી લો. અંતરિક્ષયાનની ગતિ જેમ વધે એમ તેના માળખાના અણુની ભીતરમાં પ્રોટોન વધુ ને વધુ ઝડપે કંપે છે. સ્પીડ-અપ થાય છે. અંતરિક્ષયાન પ્રકાશવેગની ઓર સમીપ પહોંચે ત્યારે (પાછળના કોઠામાં ડ્રોઈંગરૂપે બતાવેલા) પ્રોટોનમાં જુદો બદલાવ આવે છે.

ઊર્જાનું પદાર્થમાં રૂપાંતર થતાં દરેક પ્રોટોન ફૂલે છે અને બે યુનિટનો, પછી ત્રણ યુનિટનો અને ત્યાર બાદ ઓર તેજ રફતાર વખતે ચાર યુનિટનો થાય છે. અંતરિક્ષયાનની ઝડપ પ્રકાશવેગના ૯૯.૯૯૭% સુધીની થાય એ વખતે તો પ્રોટોનનું દળ વધીને ૪૩૦ યુનિટ પહોંચે, કારણ કે લગભગ બધી ઊર્જા સરવાળે પદાર્થમાં રૂપાંતર પામે છે. આઈન્સ્ટાઈનના સૂત્ર મુજબ m અમુક સંજોગોમાં E બની શકે તેમ E નું પણ m માં સ્વરૂપાન્તર થાય છે. અંતરિક્ષયાન માટે હવે દુષ્ક શરૂ થયું માનો, કેમ કે ઊર્જા square/વર્ગમાં વપરાય છે અને પદાર્થમાં ફેરવાતી રહે છે. ઝડપમાં નજીવો વધારો પણ ખાસ્સી ઊર્જા વાપરી ખાય છે અને બાકીની દળમાં પરિણમે છે. (જુઓ, ૬૩મું પાને કોઠો.) અંતરિક્ષયાન પોતે ફૂલે છે, છતાં દુષ્કનો અંત નથી. અસલમાં તેનો મહત્તમ પ્રભાવ ક્રમશઃ પ્રકાશવેગની સમીપે પહોંચ્યા બાદ જોવા મળે છે. વર્ગનો ગુણક છેવટે અમાપ/infinite ઊર્જાની માગણી કરે છે, જે પૂરી થાય એ શક્ય નથી. અમાપ એટલે અમાપ, માટે તેને આંકડામાં વ્યક્ત કરવાનું જ અશક્ય છે.

કહેવાનું તાત્પર્ય એ કે ન્યૂટનના બ્રહ્માંડમાં જે બનતું હોય તે ખરું, પણ આઈન્સ્ટાઈનના બ્રહ્માંડમાં પ્રકાશવેગ આખરી સ્પીડ લિમિટ છે. પ્રકાશનો વેગ અફર પણ છે. નિરપેક્ષ છે, તો બીજી તરફ અંતર/space અને સમય/time સાપેક્ષ છે —જે ન્યૂટનના બ્રહ્માંડમાં નથી. ન્યૂટનના બ્રહ્માંડમાં સ્પેસ અને ટાઈમ એકમેક કરતાં સ્વતંત્ર છે, જ્યારે આઈન્સ્ટાઈનના બ્રહ્માંડમાં સ્પેસ નથી કે ટાઈમ નથી. માત્ર સ્પેસટાઈમ છે. ટાઈમ એ સ્પેસનું ચોથું પરિમાણ છે. એક તફાવત હજી રહી જાય છે : ન્યૂટનના બ્રહ્માંડમાં ઊર્જા અને પદાર્થ વચ્ચે કશો સંબંધ નથી. આઈન્સ્ટાઈનનું બ્રહ્માંડ ઊર્જાને જ પદાર્થનું અને પદાર્થને જ ઊર્જાનું બીજું સ્વરૂપ ગણે છે. આ તફાવત તો વળી કોમન સેન્સને ઓર મોટો પડકાર ફેંકે છે, માટે વિસ્તારપૂર્વક સમજવા જેવો છે. ■

5

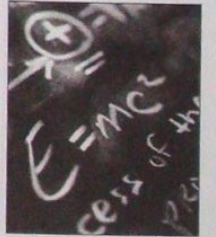


$E = mc^2$ = હિરોશિમા અને ગાગારાહી

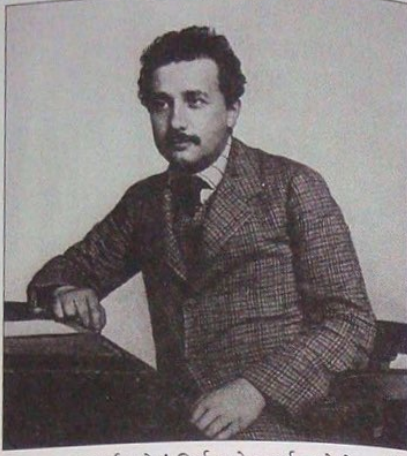
આઈન્સ્ટાઈને જૂન, ૧૯૦૫ માં On the Electrodynamics of Moving Bodies એવા હેવી-વેઈટ શીર્ષક હેઠળ સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી પ્રગટ કરી ત્યારે ચોંકી ગયેલા ભૌતિકનિષ્ણાતો ફક્ત મેથેમેટિકલ ફોર્મુલાઓ વડે તેની સાર્થકતા કે વજૂદ ચકાસી શકે તેમ હતા. કોઈ બીજી રીત ન હતી.

વીસમી સદીના આરંભનો તે જમાનો આજના વિજ્ઞાનજગત કરતાં જુદો હતો. વૈજ્ઞાનિક સંશોધન ઈલેક્ટ્રિસિટી, વાયરલેસ, અવાજનાં મોજાં, ઉદ્યોગો માટે વાપરી શકાતાં રસાયણો, પ્રકાશના તરંગો અને તેમના સિદ્ધાંતો પર આધારિત નવાં ઉપકરણોની શોધખોળો પર કેન્દ્રિત થયેલું હતું. અંગ્રેજીમાં જેને થિયરેટિકલ ફિઝિક્સ કહેવાય એવા સૈદ્ધાંતિક ભૌતિકશાસ્ત્રના અભ્યાસ માટે અદ્યતન પ્રયોગશાળાઓ ન હતી, એટલે સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીની પ્રેક્ટિકલ ચકાસણી થવામાં વર્ષો નીકળી ગયાં.

આ થિયરીમાં તાજા કલમ તરીકે લખાયેલું આઈન્સ્ટાઈનનું $E=mc^2$ સૂત્ર ભૌતિકનિષ્ણાતો માટે વધુ પડકારરૂપ હતું. આનાં બે કારણો હતાં. ઊર્જા એ જ પદાર્થ છે અને પદાર્થ એ જ ઊર્જા છે એમ કહી આઈન્સ્ટાઈને તેમના વચ્ચેનો ભેદ મિટાવી દીધો હતો. બ્રહ્માંડમાં energy/ઊર્જાનો જથ્થો અચળ છે એવું સાબિત કરનાર જેમ્સ ક્લાર્ક મેક્સવેલના અને બ્રહ્માંડમાં પદાર્થનો જથ્થો પણ અચળ છે એવું છેક ૧૮મી સદીમાં પોતાની રીતે પ્રમાણિત કરી



ચૂકેલા એન્તોઈન લેવોઝિએનાં કથનો વચ્ચે તો પછી મેળ કેવી રીતે જામે? બીજી વાત એ કે આઈન્સ્ટાઈને માત્ર $E=mc^2$ લખવાને બદલે પ્રકાશવર્ગની સંજ્ઞા c^2 પણ જોડી હતી, જેને લીધે સમીકરણ અત્યંત પાવરફુલ બની ગયું હતું. આનો સીધો મતલબ એ થાય કે માત્ર ૧ ગ્રામ પદાર્થનું $E=mc^2$ ના ધોરણે જો ઊર્જામાં રૂપાંતર કર્યું હોય તો પદાર્થનો એટલો નજીવો જથ્થો પણ ૨,૫૦,૦૦,૦૦૦ કિલોવૉટ-કલાક જેટલી ઊર્જામાં રૂપાંતર પામે !



ઊલટ સમીકરણ $m=E/c^2$ વાપરી એ જ ઊર્જાને પાછી પદાર્થમાં ફેરવો તો ૧ ગ્રામ પદાર્થ બને ! ઊર્જા અને પદાર્થ વચ્ચેનો આવો ગજબનાક 'વિનિમય દર' સૈદ્ધાંતિક રીતે તો ઘણા ખરા વિજ્ઞાનીઓ સ્વીકારી ચૂક્યા હતા, છતાં એકનું બીજામાં થતું રૂપાંતર પ્રત્યક્ષ સાબિત ન થાય ત્યાં સુધી તેમને ધરપત વળે તેમ ન હતી. 'આઈન્સ્ટાઈન અને સાપેક્ષવાદ'ના પ્રસ્તુત પ્રકરણમાં સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીની $E=mc^2$ કોમ્પ્યુલાનો પરિચય એક લાંબી કથાના સ્વરૂપે રજૂ થાય છે, જેમાં વાર્તાત્મક ખાસું છે અને કૌતુકનું તત્વ પણ ભારોભાર છે.

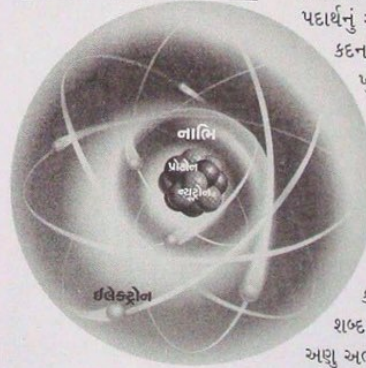
સ્વિસ પેટન્ટ ઑફિસમાં સામાન્ય ક્લાર્કની નોકરી ટીચતા ૨૬ વર્ષના આઈન્સ્ટાઈને (ઉપરની તસવીર) ત્રીસેક પાનાં ભરીને સ્પેશ્યલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટી આલેખ્યા બાદ માત્ર પરિશિષ્ટ તરીકે $E=mc^2$ સૂત્ર તેમાં સામેલ કર્યું ત્યારે તેનો મૂળ આશય ગતિની આખરી સ્પીડ લિમિટ આંકી બતાવવાનો હતો. આ સૂત્રનો મતલબ એટલો કે પ્રકાશવેગને કમશ: આંબી રહેલા યાનને ઉત્તરોત્તર વધુ ગતિ આપવા માટે કામે લગાડાતી ઘણી ખરી ઊર્જા અને પ્રકાશવેગની નિકટ પહોંચ્યા બાદ તો લગભગ બધી ઊર્જા/ E સરવાળે પદાર્થ/ m માં ફેરવાય, માટે યાન કદી પ્રકાશનો વેગ હાંસલ કરી શકે નહિ. પ્રકાશવેગને આંટી જવાનોય પ્રશ્ન નહિ. પ્રેક્ટિકલ રીતે કેટલી ઊર્જા કેટલા પદાર્થમાં સ્વરૂપાન્તર પામે તેનો ફોડ પાડવા આઈન્સ્ટાઈને પ્રકાશવેગનો c^2 સંજ્ઞારૂપી આંકડો $(30,00,00,000)^2$ મીટર પ્રતિસેકન્ડ) ગુણાંક તરીકે લખ્યો. સ્વરૂપાન્તરનો વિનિમય દર ચીંધી બતાવ્યો. સૂત્રમાં તે ફિગર અચળાંક હતો. ઊર્જા-દ્રુ-પદાર્થના અને પદાર્થ-દ્રુ-ઊર્જાના પણ દરેક કન્વર્ઝનને લાગુ પડતો હતો.

અલબત્ત, પદાર્થ છેવટે તો પદાર્થ છે. ગતિશીલ યાનમાં સિંચન પામતી ઊર્જાએ તેને

રચ્યો હોય કે બીજી ઊર્જાએ, પરંતુ તેણે પદાર્થ બનવા માટે 'આત્મસાત' કરેલી અગર તો પલોટેલી ઊર્જાનું પ્રમાણ વધુ કે ઓછું હોય નહિ. આથી તે પદાર્થનું વળી ઊર્જામાં સ્વરૂપાન્તર થાય ત્યારે એટલી જ ઊર્જાનો પુરવઠો બહાર નીકળવો રહ્યો. લોજિકલ વાત છે. $E=mc^2$ નું સૂત્ર ફક્ત અંતરિક્ષયાનના દળરૂપી પદાર્થને નહિ, બલકે લોખંડથી માંડીને લાકડા સુધીની અને કોલસાથી માંડીને કાગળ સુધીના દરેક પદાર્થને લાગુ પડે છે. કન્વર્ઝન ફેક્ટર તરીકેનો ગુણાંક c^2 બહુ મોટો છે, માટે નજીવો પદાર્થ જાણે નાચેગરા ધોધ જેટલી ઊર્જાને મુક્ત કરે છે. માનો કે પદાર્થ ૨ ગ્રામ છે, તો $E=mc^2$ પ્રમાણે $E = (0.002 \text{ kg}) \times (30,00,00,000)^2 = 1.8 \times 10^{14}$ જૂલ અર્થાત્ 1,80,00,00,00, 00,00,000 જૂલ ઊર્જા છૂટી પડે છે.

આઈન્સ્ટાઈનનું સૂત્ર લોખંડને કે લાકડાને અગર તો કોલસાને યા કાગળને પ્રેક્ટિકલ રીતે લાગુ પાડી ઊર્જાનો મબલખ સ્રોત હસ્તગત કરી શકાય ખરો ? આ પ્રશ્ન જૂન, ૧૯૦૫ માં સ્પેશ્યલ થિઅરી ઘડતી વખતે આઈન્સ્ટાઈનના મગજમાં નહોતો ઉદ્ભવ્યો, કેમ કે પદાર્થના અણુમાળખા વિશે તેને (કે બીજા ભૌતિકનિષ્ણાતોને) ખાસ કશી જાણકારી ન હતી. અલબત્ત, કેટલીક જાતના પદાર્થો ફુદરતી રીતે ઊર્જાનાં વિકિરણોનું ઉત્સર્જન કરતા હોવાનો પુરાવો ૧૮૯૮ માં પિઅર અને મેરી ક્યુરીએ રેડિઅમ શોધ્યા પછી મળી ચૂક્યો હતો. ઊર્જા હકીકતે પદાર્થનું જ સ્વરૂપ છે તેનો પણ એ પુરાવો હતો. ભૌતિકનિષ્ણાતોએ વળી તેમના આશ્ચર્ય વચ્ચે જોયું કે રેડિઅમ પોતાની ઊર્જાનો સ્વયંભૂ પ્રવાહ નિરંતર વહાવતું હતું, છતાં એ પદાર્થના દળ/mass માં દેખીતો ઘટાડો થતો ન હતો.

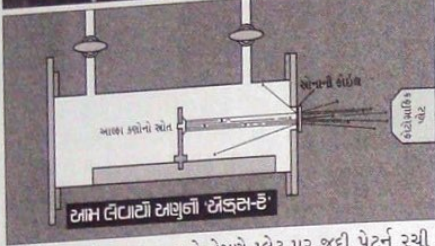
આનો સ્પષ્ટ મતલબ એ કે પદાર્થના મામૂલી જથ્થામાંય મબલખ ઊર્જા ઠાંસોઠાંસ 'ભરેલી' હતી, જે આઈન્સ્ટાઈનના $E=mc^2$ સૂત્રને જાણે કે સાચું ઠરાવતી હતી. આ નવી જાણકારી સામે પાયાના બીજા ઘણા સવાલો ભૌતિકનિષ્ણાતો માટે જો કે અકળ રહ્યા: પદાર્થની ભીતરમાં ઊર્જાનો પડાવ ક્યાં હતો ? કેવા સ્વરૂપે હતો ?



પદાર્થનું અણુમાળખું કેવા પ્રકારનું હતું ? અને સૂક્ષ્મ કદના અણુનો દેખાવ કેવો હતો ? આ પ્રશ્નોના ખુલાસા તેમને વર્ષો સુધી મળવાના ન હતા, એટલે વીસમી સદીના આરંભે ભૌતિકનિષ્ણાતોનું અણુ વિશેનું જ્ઞાન માત્ર બે અટકળો કરવા પુરતું સીમિત રહ્યું : દરેક અણુનો દેખાવ બોલ-બેરિંગ્સના બોલ જેવો સોલિડ હતો, જેમાં ક્યાંય ખાલી જગ્યા ન હતી. બીજી અટકળ તેમણે એ કરી કે અણુ (તેના ગ્રીક નામ atomos ના શબ્દાર્થ મુજબ) અનખેડેબલ હતા. ટૂંકમાં, દરેક અણુ અભેદ હતો અને અતૂટ પણ હતો.



બન્ને અટકળો ખોટી હતી. મૂળ ન્યૂ ઝિલેન્ડના પણ ત્યાર બાદ બ્રિટનના સ્થાયી નિવાસી બનેલા ભૌતિકશાસ્ત્રી અર્નેસ્ટ રૂધરફોર્ડ પહેલી અટકળનું નિશાન તાકતો પ્રયોગ ૧૯૧૧ માં કર્યો. પ્રયોગ માટે જે સાધન તેણે બનાવ્યું તેમાં ડાબા છેડે આલ્ફા કણો ફેંકતો સ્રોત હતો, જમણી તરફ સોનાની પાતળી ફોઈલ હતી અને ફોઈલની પછવાડે તેણે કોટોગ્રાફિક પ્લેટ રાખી હતી. ગોલ્ડ ફોઈલ પર આલ્ફા કણોનો મારો તેણે ચલાવ્યો ત્યારે ઘણા ખરા કણો લેશમાનગ અવરોધ વિના આરપાર નીકળી ગયા અને કોટોગ્રાફિક પ્લેટ પર અંકિત થયા. રૂધરફોર્ડ પ્લેટને તપાસ્યા બાદ જોયું તો અમુક કણો જાણે માર્ગમાં કશીક અડચણ સાથે ટકરાયા હોય



તેમ આડા ફંટાયા હતા અને તેમણે પ્લેટ પર જુદી પેટર્ન રચી હતી. પ્લેટ પર વચ્ચેવચ સૂક્ષ્મ ટપકા જેવડી થોડીક જગ્યા કોરી હતી. આ પ્રયોગને તેણે વારંવાર દોહરાવ્યો અને દર વખતે સરાખાં તારણો નીકળ્યાં. ઘણા ખરા આલ્ફા કણો ધાતુની આરપાર નીકળી ગયા તેનો મતલબ એ કે ધાતુના અણુમાં મહદ્ અંશે ખાલી જગ્યા હતી.

તાત્પર્ય એ કે અણુનું સ્વરૂપ બોલ-બેરિંગ્સના સોલિડ બોલ જેવું ન હતું. કોટોગ્રાફિક પ્લેટ પર વચ્ચેનો અતિશય સૂક્ષ્મ ટપકા જેવો ભાગ કોરો રહી જવાનો ભેદ પણ સમજાય તેવો હતો. અણુની નાભિએ ત્યાં આલ્ફા કણોને સહેજ અવરોધ્યા હતા. કેટલાક આલ્ફા કણો તે નાભિની પરિસીમા સાથે ટક્કરમાં આવ્યા બાદ આમતેમ ફંટાયા હતા, એટલે કોટોગ્રાફિક પ્લેટ પર અંકિત થયેલી તેમની પેટર્ન સહેજ જુદી હતી. ફાઈનલ વાત તો જાણે એ કે દરેક અણુ ઘણા ખરા અંશે ખાલીખમ હતો. ફક્ત કેન્દ્રીય નાભિ જરા સોલિડ જણાતી હતી. અણુના કદની સરખામણીએ તે નાભિનું કદ ૦.૦૦૦૦૧% જેટલું માંડ હતું ! નાભિને ૧ ફૂટ વ્યાસનો બીચબોલ ધારી લો તો સમગ્ર અણુ ૩૦ કિલોમીટર વ્યાસમાં પથરાયેલા એકાદ શહેર જેવો હતો ! ટૂંકમાં, અણુ સો ટકા સોલિડ છે એ માન્યતાનું રૂધરફોર્ડના પ્રયોગે આશ્ચર્યજનક હદે ખંડન કરી નાખ્યું.

આ પ્રયોગ બાદ અણુનાભિમાં રૂધરફોર્ડની દિલચસ્પી વધી. નાભિ પર તેણે વધુ અખતરા કર્યા. આઈનસ્ટાઈનના $E=mc^2$ નો કમાલ જોવા મળે એ દિવસ હજી દૂર હતો અને હિરોશિમા-નાગાસાકીમાં આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટી પોતાનું તાંડવ સ્વરૂપ દેખાડે એ બનાવ આડે પણ ચારેક દાયકા હજી બાકી હતા. આમ છતાં રૂધરફોર્ડ માનવજાતના જ્ઞાનને



ઔક ગળદ આ તરફ

અગાઉના પ્રકરણમાં જણાવ્યું તેમ ગતિશીલ પદાર્થની ઝડપ વધે તેમ સમયtime તેના માટે ધીમો પડે છે એટલું જ નહિ, પણ અંતર/space સંકોચાય છે. આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ટાંકીને કહો તો space shrinks as time expands. સાચે જ આમ બનતું હોવાની સાબિતી છે ખરી ?

પહેલી વખત ૧૯૪૧ માં જોવા મળેલી એક ફૂલપ્રક સાબિતી આજે પણ રોજરોજ મળી રહી છે. કોસ્મિક કિરણોની અદ્રશ્ય બૌદ્ધિય પૃથ્વીને નવાજતી વેળા આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરીને અનુસરે છે. આ બાધાવકાશી કિરણો અત્યંત સૂક્ષ્મ કણોના બનેલા છે, જેઓ પૃથ્વીના ઉપરના વાતાવરણમાં દાખલ થાય ત્યારે હવાના અણુઓ સાથે ટકરાય છે અને મ્યુઓન/muon કહેવાતા બીજા અસ્થિર કણોને જન્મ આપે છે. ઇલેક્ટ્રોનની જેમ નેગેટિવ વીજભાર ધરાવતા મ્યુઓન ઇલેક્ટ્રોન કરતાં ૨૦૭ ગણા ભારે છે, પણ તેઓ સ્થાયી નથી. મધ્યાહ્નગુરુ છે. ઉદ્ભવ્યા પછી તેઓ માત્ર ૦.૦૦૦૦૦૨૨ સેકન્ડમાં નાશ પામે છે. ઉદ્ભવ સામાન્ય રીતે ૧૦ કિલોમીટર ઊંચેના વાતાવરણમાં થાય છે, એટલે મ્યુઓનની સ્પીડ પ્રકાશવેગના ૦.૯૯૯ જેટલી હોવા છતાં દેખીતું છે કે તેઓ 'જીવતાજીવત' ભૂસપાટી સુધી પહોંચી શકે નહિ. હિસાબ પણ દેખીતો છે. નીચે પ્રમાણે :

$$\text{અંતર} = \frac{\text{અંતર } 10,000 \text{ મીટર}}{\text{ઝડપ} = \frac{\text{સેકન્ડીક ઝડપ } 0.999 \times 30,000,000,000 \text{ મીટર}}{0.000033 \text{ સેકન્ડ}}}$$

પૃથ્વીની ભૂસપાટી સુધીનો પ્રવાસ તય કરવામાં મ્યુઓનને લાગતો સમય તેના અલ્પાયુ કરતાં ૧૫ ગણો વધારે છે. $(0.0000022 \times 15 = 0.000033 \text{ સેકન્ડ.})$

આથી તેઓ ભૂસપાટી સુધી પહોંચી શકે નહિ. વાસ્તવમાં પહોંચે છે, કેમ કે ઝડપ પ્રકાશવેગના ૦.૯૯૯% હોવાને લીધે સમય તેમના માટે ધીમો પડે છે. સાપેક્ષવાદની કોમ્પ્યુલા મુજબ--

$$T = \frac{T_0}{\sqrt{1-(V/C)^2}}$$

આ કોમ્પ્યુલામાં...
 $T = \text{મ્યુઓનની 'ઘડિયાળ' અનુસાર વીતતો સમય}$
 $T_0 = \text{પૃથ્વીની ઘડિયાળ અનુસાર વીતતો સમય}$
 $V = \text{મ્યુઓનની ઝડપ}$
 $C = \text{પ્રકાશની ઝડપ. પરિણામે...}$

$$T = \frac{0.0000022}{\sqrt{1-(0.999)^2}} = 0.000049 \text{ સેકન્ડ}$$

આમ મ્યુઓન પૃથ્વી સુધીનો પ્રવાસ ખેડવામાં લાગતા સમય કરતાં વધારે આવરદા ભોગવે છે એટલું જ નહિ, પણ જમીન પર ગોંડવેલાં સૂક્ષ્મગ્રાહી ડિટેક્ટર સાધનોમાં ટપકીને પોતાની હાજરી પુરાવે છે. મ્યુઓનની લાંબી આવરદા તેમના માટે ધીમા પડતા સમયને આભારી છે અને સમયનું ધીમું પડતું વહેણ તેમની પ્રકાશવેગના ૦.૯૯૯% ઝડપને આભારી છે.

સ્પેશ્યલ થિયરી મુજબ સમયtime ધીમો પડે ત્યારે અંતર/space સંકોચાય છે. સંકોચનની કોમ્પ્યુલા :

$$L = L_0 \sqrt{1-(V/C)^2} \quad \text{આ કોમ્પ્યુલામાં...}$$

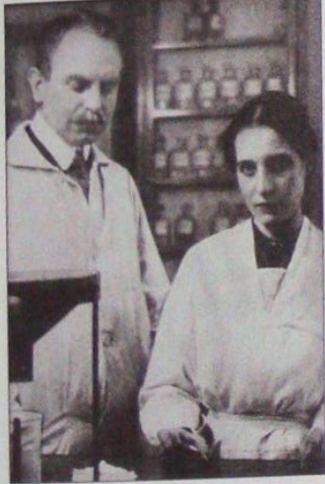
$L = \text{સંકોચાયેલું અંતર; } L_0 = \text{નોર્મલ અંતર}$
 $V = \text{મ્યુઓનની ઝડપ; } C = \text{પ્રકાશની ઝડપ}$
 પરિણામે... $L = 10 \text{ કિલોમીટર } \sqrt{1-(0.999)^2}$
 $L = 0.447 \text{ કિલોમીટર} = 447 \text{ મીટર}$

મ્યુઓને ૧૦ કિલોમીટર નહિ, પણ માત્ર ૦.૪૪૭ કિલોમીટર એટલે કે ૪૪૭ મીટરનું અંતર કાપવાનું રહે છે--અને તે અંતર પૃથ્વીવાસી ભૌતિકનિષ્ણાતોની દ્રષ્ટિએ તો ૧૦ કિલોમીટર છે !

ત્યાર પછી રેડિઓએક્ટિવ (કિરણોત્સર્ગી) પદાર્થના ન્યૂટ્રોનને એ ટાંકીમાં દાખલ કર્યા. આ ન્યૂટ્રોન પાણીના એક રેણુ સાથે, પછી બીજા રેણુ સાથે અને પછી ત્રીજા રેણુ સાથે જેમ અથડાતા ગયા એમ તેમના વેગમાનમાં ઘટાડો થતો રહ્યો. (જુઓ, પાછળના પાને આકૃતિ.) અંતે સામા છેડે તેઓ બહાર નીકળ્યા ત્યારે તેમની ઝડપ ક્યાંય ઓછી હતી એટલું જ નહિ, પણ તેમનો પ્રવાસમાર્ગ જરા વાંકોચૂંકો બન્યો હતો. પાણી ભરેલી ટાંકીની બીજી તરફ લક્ષ્યાંકરૂપી અણુનાભિઓ હતી. કેટલાક ન્યૂટ્રોન જે તે નાભિમાં પેસી ગયા અને તેનું અણુમાળખું બદલી નાખ્યું. ફેરબદલાની એ ઘડી સાચા અર્થમાં 'યુરેકા !' ઘડી હતી, કેમ કે અણુની નાભિ સાથે ધારી રમત કરવાનો નુસખો પહેલીવાર હસ્તગત થયો. નુસખો સરળ પણ હતો : નાભિ પર ન્યૂટ્રોનનો મારો ગલગોટાની વર્ષાના ધોરણે ચલાવો, ગોળીની બોદણર તરીકે નહિ.

એનરિકો ફર્મીનો પ્રયોગ સફળ થવાનું મુખ્ય કારણ સમજવા માટે એર્નેસ્ટ રૂથરફોર્ડના પ્રથમ અખતરાને યાદ કરો, જેમાં ગોલ્ડ ફોઈલની અણુનાભિ સાથે ટકરવેલા કેટલાક આલ્ફા કણો રિબાઉન્ડ થતા પાછા આવ્યા હતા--એટલા માટે કે એ કણોની ઝડપ ખાસતી હતી. ગોબરનું તાજું (અને જાડું) લીંપણ ધરાવતી દીવાલ તરફ જોરમાં ફેંકેલી ટચૂકડી લખોટી પ્રત્યાઘાતની મારી પાછી ફરે, પરંતુ એ જ લખોટીને હળવે રહીને ફેંકો તો ગોબરના જાડા થરમાં તે ખૂંપી જાય એમ ફર્મીના પ્રયોગ વખતે ઓછી ગતિના ન્યૂટ્રોન પરમાણુઓ લક્ષ્યાંકરૂપી અણુનાભિના ઝૂમખામાં પેસી ગયા હતા. થોડા જ મહિનામાં ફર્મીએ આવા ન્યૂટ્રોન વડે કુલ ૩૭ જાતનાં

■ ઑટો હાન (ડાબે) તથા યહૂદી ભૌતિકશાસ્ત્રી લીઝા માઈટનર



કુદરતી તત્ત્વોનું અણુમાળખું (તેમાં વધારાના ન્યૂટ્રોનનો સમાવેશ કરીને) બદલી નાખ્યું. એ પછી વાત ત્યાં જ અટકી પડી. બીજો ચાર વર્ષ પછી વાત આઈનસ્ટાઈનના સૂત્ર $E=mc^2$ સુધી પહોંચી જાય તેની ફર્મીને કલ્પના ન હતી. સૂત્રના પ્રણેતા આઈનસ્ટાઈનને પણ નહિ.

એક મુદ્દો ધ્યાન પર લેવા જેવો છે. તત્ત્વની અણુનાભિ સાથે ઉમેરાતો ન્યૂટ્રોન પરમાણુ તરત પ્રોટોનમાં ફેરવાય છે અને સરવાળે પ્રોટોનની સંખ્યા જો ત્યાર પછીના બીજા આગામી તત્ત્વના પ્રોટોન જેટલી થાય તો પ્રોટોન (અસલમાં ન્યૂટ્રોન) મેળવનાર એ તત્ત્વ બીજા તત્ત્વમાં રૂપાંતર પામે છે. દા. ત. એલ્યુમિનિયમની નાભિમાં ૧૩ પ્રોટોન છે. એક નવો પ્રોટોન તેમાં સર્જાય ત્યારે એલ્યુમિનિયમ ૧૩ ને બદલે ૧૪ પ્રોટોન ધરાવતા સિલિકોનમાં રૂપાંતર પામે છે. કૃત્રિમ

રીતે નવાં તત્ત્વો એ જ પ્રમાણે બને. આ જાતના સ્વરૂપાંતર માટે ૩૭ પ્રકારનાં તત્ત્વો પછી ૩૮ મા તત્ત્વ પર એનરિકો ફર્મીએ પ્રયોગ શરૂ કર્યો. આ તત્ત્વ હતું : યુરેનિયમ.

ઈટાલિમાં ફર્મીએ અખતરા કર્યા એ દરમિયાન જર્મનીમાં લીઝા માઈટનર નામની ભૌતિકશાસ્ત્રી મહિલા અને તેનો સહયોગી વિજ્ઞાની ઑટો હાન પણ એવા જ પ્રયોગોમાં વ્યસ્ત હતા. ઑટો હાન જર્મન હતો, જ્યારે લીઝા માઈટનર ઑસ્ટ્રિયન હતી. ૧૯૧૭ માં તેમણે સાથે મળીને પ્રોક્ટેક્ટિનિયમ નામનું ૮૧ પ્રોટોનનું બનેલું નવું તત્ત્વ શોધી કાઢ્યા પછી ૯૨ પ્રોટોનના યુરેનિયમમાં તેમને રસ જાગ્યો. ૧૯૩૪ માં ફર્મીએ ન્યૂટ્રોનનો વેગ ધીમો પાડીને મેળવેલી સફળતા વિશે તેમણે સાંભળ્યું હતું, માટે એ જ સાદી તરકીબ યુરેનિયમ પર અજમાવવાનું તેમણે નક્કી કર્યું. જર્મનીના પાટનગર બર્લિન ખાતે આવેલી કેઝર વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટ્યૂટની પ્રયોગ-શાળામાં લીઝા માઈટનરે તે માટે ખાસ સાધનો તૈયાર કરાવ્યાં અને કુદરતના સૌથી ભારે તત્ત્વ એવા યુરેનિયમની અણુનાભિ સાથે રમત શરૂ કરી. પ્રયોગો બહુ આગળ વધે તે પહેલાં જો કે માઈટનરના



■ આજે મેક્સ પ્લાન્ક ઇન્સ્ટિટ્યૂટ તરીકે જાણીતી બનેલી કેઝર વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટ્યૂટ

નસીબે તેની કારકિર્દી સાથે રમત કરી. માઈટનર યહૂદી હતી. ડિસેમ્બર ૧૯૩૩ માં સત્તા પર આવ્યા પછી જર્મન યહૂદીઓ પર તેના નાઝી પક્ષનો ખોફ ઉતર્યો. સરકારી હોદ્દા સંભાળતા યહૂદીઓને પાણીયું મળ્યું. કેટલાકની મિલકતો અને વ્યાપારી કારોબાર જાત થયાં. ડિસેમ્બરની છૂપી પોલીસ ગેસ્ટાપોના નિયામક જોસેફ ગોબેલ્સે બીજા અનેકની ગિરફતારી કરાવી તેમને અચોક્કસ સમય માટે લશ્કરી કેદછાવણીમાં મોકલી આપ્યા.

લીઝા માઈટનર ઑસ્ટ્રિયન નાગરિક હોવાના નાતે કેઝર વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં તેનો હોદ્દો સલામત રહ્યો, પરંતુ એ સ્થિતિ પણ બદલાતાં વાર ન લાગી. ડિસેમ્બરે ૧૯૩૮ માં ઑસ્ટ્રિયાને જીતી તેને જર્મની સાથે ભેળવી દીધું. એટલે માઈટનર આપોઆપ જર્મન નાગરિક બની. સામાજિક અને રાજકીય દરજ્જો ઘટી ગયો, કેમ કે જર્મન યહૂદીઓ નિમ્ન સ્તરના નાગરિકો ગણાતા હતા. વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં માઈટનર વિરૂદ્ધ પ્રચારાત્મક ઘૂસપૂસ થવા માંડી. વૈજ્ઞાનિક સંશોધનને આમ તો રાજકારણ સાથે લેવાદેવા ન હોવી જોઈએ, પરંતુ નાઝીશાસિત આખા દેશમાં વાતાવરણ યહૂદીઓ પ્રત્યેની નફરત વડે કલુષિત હોય ત્યારે વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટ્યૂટના વિજ્ઞાનીઓ તેનાથી નિર્ભય રહે એ લાંબે ગાળે શક્ય ન હતું. માઈટનર

સામેનો પ્રચાર તેમજ અસહકાર દિનપ્રતિદિન વધતો ગયો. હિટલરના સત્તા-રોહણ બાદ પાંચ વર્ષ પણ તે સંશોધક વિજ્ઞાનીના હોદ્દા પર ટકી શકી તેનું એક કારણ એ કે કેઝર વિલ્હેમ ઈન્સ્ટિટ્યૂટનું વાર્ષિક નાણાંકીય બજેટ સરકારની તિજોરીમાંથી આવતું ન હતું. એક ખાનગી સંસ્થા બધો ખર્ચ આપતી હતી.

લાંબો સમય ખામોશી જાળવ્યા પછી આખરે લીઝ માર્ટનરે પોતાની મનોવ્યથા તેના સહયોગી વિજ્ઞાની ઑટો હાન સમક્ષ રજૂ કરી. જવાબમાં ઑટો હાન પોતે ખામોશ રહ્યો. બીજે દિવસે તે વિલ્હેમ ઈન્સ્ટિટ્યૂટને વાર્ષિક ફંડ આપતી સંસ્થાના ખજાનચીને રૂબરૂ મળવા ગયો



અને માર્ટનરની કફોડી દશા અંગે તેને વાકેફ કર્યો. હાઈનરિશ હોર્લેઈન નામનો એ ખજાનચી ઘણું કરીને હિટલરના નાઝી પક્ષનો તરફદાર હતો. કંઈ નહિ તો યહુદીઓ પ્રત્યે તેને સહાનુભૂતિ ન હતી. ઘણી પૂછપરછને અંતે તેણે ઑટો હાનનો વ્યક્તિગત અભિપ્રાય માગ્યો. હાનનો જવાબ હતો : આપણે તે મહિલાને છૂટી કરી દઈએ.

લીઝ માર્ટનર સાથે ૩૦ વર્ષ સુધી વૈજ્ઞાનિક સંશોધન કર્યું હોવા છતાં એક જ ક્ષણમાં ઑટો હાને (ડાબો ફોટો) તે મૈત્રીસંબંધને ઠોકર મારી દીધી. હાન નર્સો સ્વાર્થી હતો ? બીજા અનેક જર્મન

વિજ્ઞાનીઓની જેમ નાઝીવાદના રંગમાં તે પણ રંગાયો હતો? કે પછી લાચારીના માર્યા તેણે માર્ટનરની બરતરફી માટે ભલામણ કરી હતી ? સંભાવના એ છે કે જર્મનીના નવા રાજકીય વાતાવરણમાં તે લાચાર હતો. હિટલરનો નાઝીવાદ દેશની વૈજ્ઞાનિક આલમમાં પ્રસરી ચૂક્યો હતો અને વિલ્હેમ ઈન્સ્ટિટ્યૂટ તેમાં અપવાદ ન હતી. આ સંજોગો વચ્ચે યહુદી મહિલાના સહયોગી વિજ્ઞાની તરીકે સંશોધન ચાલુ રાખવું તે બીજા સૌ વિજ્ઞાનીઓનો સામુહિક અસહયોગ ઉછીનો માગવા બરાબર હતું—અને એવા સંજોગોમાં અણુનાભિ જેવા ગહન વિષય પર વૈજ્ઞાનિક સંશોધન કરી શકાય નહિ.

આ તરફ લીઝ માર્ટનરના હૃદયમાં સહેજે ડંખ રહી જાય કે પોતાના વર્ષો જૂના સાથીદારે મુશ્કેલીના સમયે તેને સાથ ન આપ્યો, બલકે મુશ્કેલીને ચરમસીમાએ પહોંચાડી દીધી. પરંતુ સ્વભાવે તે કદાચ ફિલ્સૂફ હતી, એટલે મનમાં સહેજ પણ કડવાશ રાખ્યા વિના અગર તો ઑટો હાનની વર્તણૂક અંગે બીજાના મોઢે ચર્ચા પણ કર્યા વિના તેણે બરતરફીનો કાગળ સ્વીકારીને વિદાય લીધી. વ્યક્તિ નહિ, પણ વૈજ્ઞાનિક સંશોધન મહત્ત્વનું હતું. આથી

વિલ્હેમ ઈન્સ્ટિટ્યૂટ છોડતાં પહેલાં માર્ટનરે યુરેનિયમ પર આગામી સંશોધન કેવા પ્રકારે ચલાવવું અને તે માટે વિવિધ પ્રકારના વૈજ્ઞાનિક સાધનોને તે માટે કેવી રીતે કામે લગાડવાં તેના વિશે ઑટો હાનને નિખાલસભાવે સલાહસૂચનો આપ્યાં. બે દિવસ સુધી ચર્ચાનો વિષય એ જ રહ્યો. કશા વાંકગુના વગર ઑટો હાને તેની નોકરી છોડાવ્યાનો તો ઉલ્લેખ સુઢાં નહિ. જો હુઆ સો હુઆ. વૈજ્ઞાનિક સંશોધન એ વાતે અટકવું ન જોઈએ.

ઓગસ્ટ, ૧૯૩૮ માં લીઝ માર્ટનરે જર્મની છોડ્યું અને સ્ટોકહોમ જતી રહી, જ્યાં સ્વિડિશ સરકારે તેને એક જાણીતી વૈજ્ઞાનિક સંસ્થામાં નિમણૂક આપી. નિમણૂક લગભગ નિર્થક હતી. સ્વિડિશ ભાષા ન જાણતી માર્ટનર (જમણી તસવીર) બીજા વિજ્ઞાનીઓ સાથે વિચારવિનિમય કરી શકતી ન હતી. પગાર નક્કી થયો હતો, પરંતુ સંશોધકની રૂએ તેને ન અધિકારો મળ્યા કે ન સંશોધનમાં મદદરૂપ થાય તેવા આસિસ્ટન્ટની સુવિધા મળી. સ્વાભાવિક રીતે જ માર્ટનરના જિજ્ઞાસુ મગજનું હોકાયંત્ર જર્મનીના બર્લિનની દિશા બતાવતું રહ્યું કે જ્યાં ઑટો હાન અને તેનો નવો સહયોગી વિજ્ઞાની ફ્રિટ્ઝ સ્ટ્રાસમાન યુરેનિયમની અણુનાભિ પર અખતરા કરતા હતા. માર્ટનરે પત્રવ્યવહાર દ્વારા ઑટો હાન જોડે સંપર્ક ચાલુ રાખ્યો.



અગાઉ નોંધ્યું તેમ સૌથી ભારે એવું કુદરતી તત્ત્વ યુરેનિયમ ૯૨ પ્રોટોન ધરાવે છે. એક બાહ્ય ન્યૂટ્રોન તેમાં ઉમેરાય અને પ્રોટોનમાં ફેરવાય ત્યારે અણુક્રમાંક/atomic number ૯૩ નું નવું અને વધુ ભારે તત્ત્વ બનવું જોઈએ. આ નવું તત્ત્વ સર્જવા માટે હાન અને તેનો નવો જોડીદાર સ્ટ્રાસમાન મહિનાઓ સુધી મથતા રહ્યા, પરંતુ લાખ કોશિશો છતાં એ નવા તત્ત્વનું સ્વરૂપ તેઓ પારખી શક્યા નહિ.

એક તત્ત્વની કોઈલ પર કે ટુકડા પર ન્યૂટ્રોનનો મારો ચલાવ્યા પછી એટલા ભાગમાં જે નવું તત્ત્વ રચાય તેને પારખવા માટે એ સમયના ભૌતિકનિષ્ણાતોએ અપનાવેલી રીત બહુ સરળ હતી. બેરિયમને તેઓ ચીટકપદાર્થ તરીકે વાપરી તેના પર નવા તત્ત્વના સંખ્યાબંધ અણુને ચીપકવા દેતા હતા. એસિડ વડે ત્યાર પછી બેરિયમને નાબૂદ કરાય એટલે નવું તત્ત્વ સૂક્ષ્મ કણીરૂપે છૂટું પડી આવતું હતું. આ પ્રક્રિયા અનેક વખત કર્યા છતાં હાન અને સ્ટ્રાસમાન બે પદાર્થોને નખશિખ છૂટા પાડી શક્યા નહિ. નવા તત્ત્વ સાથે કેટલુંક બેરિયમ ચીપકેલું રહેતું હતું એટલું જ નહિ, પણ તે કિરણોત્સર્ગી જણાતું હતું.

ઑટો હાને પોતાની દિધા વર્ણવતો લાંબો પત્ર લીઝ માર્ટનરને લખ્યો. માર્ટનરે તેને

ડેન્માર્કના પાટનગર કોપનહેગન ખાતે રહેતા પોતાના ભત્રીજા રોબર્ટ ફિશને ત્યાં બોલાવ્યો. નવેમ્બર, ૧૯૩૮ માં તેમણે પ્રયોગ અંગે વિસ્તૃત ચર્ચા કરી, જેની ફળશ્રુતિ છેવટે તો એ જ કે વધુ ચોક્કસાઈ સાથે વધુ પ્રયોગો કરવાનું જરૂરી હતું. માઈટનર પોતે સમજી ન શકી કે બેરિયમમાં ભારોભાર કિરણોત્સર્ગ શેને લીધે પેદા થયો હતો ? નવા તત્ત્વરૂપે જુદા પ્રકારના રેડિઅમનું સર્જન થયું હતું ? કદાચ થયું હોય, કેમ કે ધરતી પર અનેક ઠેકાણે રેડિઅમ અને યુરેનિયમ એક જ ખાણમાં મળી આવતાં હતાં. કરોડો વર્ષ દરમ્યાન યુરેનિયમનું કુદરતી રીતે જ રેડિઅમમાં સ્વરૂપાન્તર થયું હોય એવું બને, છતાં વધુ પ્રયોગો હાથ ધર્યા વગર કશું ખાતરીપૂર્વક કહી શકાય નહિ.



■ વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટૂટમાં ઓટો હાનનો મહદનીશ ભૌતિકશાસ્ત્રી ફિટ્ઝ સ્ટ્રાસમાન

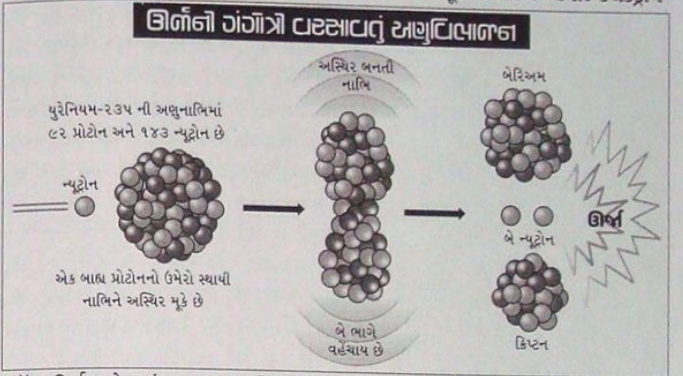
લીઝ માઈટનર બેચેન જીવે સ્વિડન પાછી કરી. બેચેની સ્વાભાવિક હતી, કારણ કે જીવ વૈજ્ઞાનિકનો હતો. બીજે મહિને તેણે પોતાના ભત્રીજા રોબર્ટ ફિશને નાતાલનું વેકેશન ગાળવા સ્વિડન તેડાવ્યો. ફિશ પણ તેની જેમ ભૌતિકશાસ્ત્રી હતો. એક સવારે બર્લિનના વગડામાં તેઓ ચાલવા નીકળ્યા ત્યારે માઈટનરે બર્લિનની વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટૂટમાં થતા પ્રયોગો વિશે ફિશને વિગતે જણાવ્યું. ભત્રીજાને લાગ્યું કે ઓટો હાને જરૂર ક્યાંક ગફલત કરી હોવી જોઈએ. આ શક્યતાને માઈટનરે નકારી કાઢી. વૈજ્ઞાનિક પ્રયોગોની બાબતમાં ઓટો હાનની ચોક્કસાઈ પર તેને પૂરો ભરોસો હતો. ચીટક બેરિઅમથી નવું તત્ત્વ (જો રેડિઅમ હોય તો રેડિઅમ) છૂટું ન પડવાનું કારણ જુદું

હતું--અને રહસ્યમય હતું. ભૌતિકશાસ્ત્રી-કમ-ભત્રીજા રોબર્ટ ફિશે ત્યાર પછી નવી શક્યતા રજૂ કરી : રેડિઅમનું સર્જન થયું જ ન હોય એ પોસિબલ ખરૂં કે નહિ ?

આ સાંભળીને અચાનક વિચારે ચડેલી માઈટનર અટકી, કાગળ અને પેન્સિલ કાઢ્યા અને ઝાડના થડની ઓથે બેસી મેથેમેટિકલ ગણતરીઓ કરવા લાગી. માનો કે રેડિઅમ સર્જાયું ન હોય તો બેરિઅમ આટલું બધું કિરણોત્સર્ગી શી રીતે બન્યું ? નવા તત્ત્વરૂપે કિરણોત્સર્ગી બેરિઅમ રચાયું હતું ? પરંતુ એવું પણ કેમ બને ? બેરિઅમની અણુનાભિ યુરેનિયમની અણુનાભિ કરતાં લગભગ અડધા કદની છે. નવું કિરણોત્સર્ગી બેરિઅમ રચાયું હોય તો તેનો મતલબ એ થયો કે બર્લિનની વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટૂટ ખાતે ઓટો હાને તથા ફિટ્ઝ સ્ટ્રાસમાને યુરેનિયમના અણુનું વિભાજન કર્યું હતું, જેમાંથી એક ટુકડો બેરિઅમ તરીકે છૂટો પડ્યો હતો !

આમ બનવું પણ મુમ્કિન ન લાગે, કારણ કે એકાદો ન્યૂટ્રોન યુરેનિયમની (સૌથી ભારે કુદરતી તત્ત્વની) ઝૂમખાદાર અણુનાભિને તોડી નાખે એ માનવા જેવું નથી--સિવાય કે એમ માની લેવાય કે એકાદ કાંકરાનો પ્રહાર સેંકડો કિલોગ્રામના ખડકને તોડી નાખે. ઉપરાંત પેલા સ્ટ્રોંગ ફોર્સનું શું કે જેણે પોઝિટિવ વીજભારના એટલે કે પુષ્કળ અપાકર્ષણ પેદા કરતા ૯૨

પ્રોટોનને યુરેનિયમની અતિ સૂક્ષ્મ નાભિમાં લૂમરૂપે મુશ્કેલ ઝડપી રાખ્યા છે ? માઈટનરે હિસાબ ગણ્યો: સ્ટ્રોંગ ફોર્સનો સાણસો તોડવા માટે નાભિમાં ૨૦ કરોડ ઇલેક્ટ્રોન વોલ્ટ જેટલી ઊર્જા વાપરવી જોઈએ. એક સરખામણી: અમેરિકાના બર્કલી શહેરમાં આવેલા મહાકાય પાર્ટિકલ એક્સેલરેટરમાં પરમાણુને લગભગ પ્રકાશવેગે ધકેલવા માટે ૧૦ કરોડ ઇલેક્ટ્રોન વોલ્ટ જેટલી વીજળીનો પુરવઠો વપરાય છે અને તે પુરવઠો આખા બર્કલી શહેરમાં રહેણાંક મકાનો, ઇલેક્ટ્રિક ટ્રેન, ઔદ્યોગિક સંકુલો વગેરે માટે વપરાતી કુલ વીજળી બરાબર છે. પાર્ટિકલ એક્સેલરેટરના તાપફાને એટલે જ દિવસે નહિ, પણ મધરાત પછી સક્રિય કરવામાં આવે છે કે જ્યારે શહેરી વીજમાગ ઝાઝી હોતી નથી. ક્યાં આખા શહેરને પૂરી પાડતી ૧૦ કરોડ ઇલેક્ટ્રોન



વોલ્ટ ઊર્જા અને ક્યાં સૂક્ષ્મ અણુનાભિમાંથી મુક્ત થતી તેના કરતાં બમણી ઊર્જા ! પ્રશ્ન એ કે પ્રોટોનને વેરવિખેર કરી દેવા માટે અણુનાભિમાં ૨૦ કરોડ ઇલેક્ટ્રોન વોલ્ટથી વધુ ઊર્જા આવે ક્યાંથી ? ઓચિંતો પેદા થતો ઊર્જાસ્ત્રોત કયો ?

લીઝ માઈટનરને ડેન્માર્કના ભૌતિકશાસ્ત્રી (અને ભત્રીજા રોબર્ટ ફિશના ગુરુ) નીલ્સ બોહ્રે વર્ણવેલું અણુનું મોડેલ યાદ આવ્યું. આ મોડેલ પ્રમાણે અણુનાભિ રચતું પ્રોટોનનું અને ન્યૂટ્રોનનું ઝૂમખું નક્કર અને કાળમીઠ નહિ, બલકે પાણીના ટીપા/liquid drop જેવું છે. લીસા, પોલિશદાર ટેબલ પર પડેલા પાણીના ટીપાને ફૂંક મારતાં તે હલબલવા માંડે તેમ ન્યૂટ્રોનનો પ્રહાર અણુનાભિમાં સ્પંદનો જગાડે છે. આખી નાભિ હાલકોલક થાય છે. નાભિની વચ્ચોવચ જ્યાં ફટકો વાગ્યો ત્યાં એટલો ભાગ સાંકડો બનતાં નાભિ ડમ્બેલ જેવો આકાર ધારણ કરે છે. (જુઓ, ઉપરની આકૃતિ.) વચલો ભાગ તણાવ અનુભવે છે, જે લાંબો સમય ટકતો નથી. થોડી વાર માટે ડામાડોળ રહ્યા પછી અણુનાભિ તેનો મૂળ આકાર પાછો મેળવે છે. નાભિ તૂટે નહિ, કેમ કે સ્ટ્રોંગ ફોર્સ તેના પર જમાવેલી પકડ મજબૂત છે.

સામાન્ય રીતે ન તૂટે, પણ અસામાન્ય સંજોગોમાં તેના બે ટુકડા થાય કે નહિ ? જવાબ

માટે પાણીના ટીપાને બદલે પાણી ભરેલો રબ્બરનો નાનો કુગ્ગો કલ્પી લો. કુગ્ગાને વચ્ચોવચ પકડી તેને દાબો. સ્વાભાવિક છે કે કુગ્ગાનો આકાર ત્યારે ડમ્બેલ જેવો બને. સામાન્ય રીતે કુગ્ગાનું રબ્બર ફસડી જતું નથી, પરંતુ ધારો તો અસામાન્ય સંજોગો પેદા કરી શકાય છે. સેકન્ડવાર પછી હથેળીની પકડ ઢીલી મૂકી કુગ્ગાને તરત પાછો દાબો. આ ક્રિયા સતત ચાલુ રાખો તો સરવાળે આંતરિક પાણીની 'ધીંગામસ્તી' એટલી વધી જાય કે કુગ્ગો વહેલોમોડે ફસડ્યા વિના રહે નહિ.

બર્લિન ખાતે ઑટો હાને તથા ફ્રિટ્ઝ સ્ટ્રાસમાને કરેલા પ્રયોગો દરમ્યાન યુરેનિયમના મામલામાં પણ આવું જ બન્યું હોવાની સંભાવના કે શક્યતા ખરી ? માઈટનરે નવો હિસાબ માંડ્યો : યુરેનિયમની અણુનાભિમાં ૯૨ પ્રોટોન છે.



બેક્રી સંખ્યાને લીધે નાભિ સ્થાયી અને સંતુલિત રહે છે. એક બાજુ ન્યૂટ્રોનનો ઉમેરો થયા પછી નાભિની સ્થિરતા જળવાતી નથી. ન્યૂટ્રોન જેવો પ્રોટોનમાં ફેરવાય કે તરત નાભિનો પોઝિટિવ વીજભાર સહેજ વધે છે, માટે અપાકર્ષણનું પરિબળ વધી જાય છે. બીજી તરફ સ્ટ્રોંગ ફોર્સ કહેવાતા સાણસાણપ પરિબળમાં તો કશો ફરક પડ્યો હોય નહિ. નાભિનું ગ્રૂમખું હાલકોલક થવા માંડે છે--અને થતું રહે છે. વચ્ચેથી સંકોચાય છે, વિસ્તરે છે, ફરી સંકોચાય છે. વીસ કરોડ ઇલેક્ટ્રોન વોલ્ટ ઊર્જા બધા પ્રોટોનને તિતર-બિતર કરી દેવા માટે ઓર્થિતી મુક્ત થાય છે. અંતે ફાટી પડતા કુગ્ગાની માફક નાભિ બે ભાગે વિભાજન પામે છે. એક ભાગ બેરિઅમ અને બીજો ભાગ ક્રિપ્ટન, જેમના ઉપરાંત બે ન્યૂટ્રોન પણ છૂટા પડે છે. મેથેમેટિકલ ગણતરી કરવામાં માહેર એવી લીઝ માઈટનરે એ પણ ગણી કાઢ્યું કે વિભાજન પામતી અણુનાભિના સ્પેર પાર્ટિકલનું કુલ દળ/mass એ નાભિના ઓરિજિનલ દળ કરતાં પાંચમા ભાગ જેટલું ઓછું હોવું જોઈએ. ગૂમ થતો પદાર્થ ક્યાં જાય છે ? આઈન્સ્ટાઈનના $E=mc^2$ સમીકરણની રાહ ઊર્જામાં ફેરવાય છે! આ સમીકરણમાં c^2 ગુણક બહુ પ્રચંડ છે, માટે પેદા થતી ઊર્જાનું પ્રમાણ જેવું તેવું હોતું નથી.

અણુનો ભેદ ખૂલી ગયો. સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીમાં $E=mc^2$ ને માત્ર પરિશિષ્ટ તરીકે

સામેલ કરનાર આઈન્સ્ટાઈન સાચો હતો. આઈન્સ્ટાઈન પોતે ત્યારે જર્મનીમાં ન હતો. સ્વિત્ઝરલેન્ડમાં પણ નહિ. સ્વિસ પેટન્ટ ઓફિસની નોકરી છોડ્યા પછી તે જર્મની પાછો ફર્યો હતો અને બર્લિન ખાતે પ્રોફેસરનો હોદ્દો પામ્યો હતો, પરંતુ ૧૯૩૩ માં નાઝીવાદનો જુવાળ ચડ્યા પછી બીજા અનેક યહૂદી સંશોધકોની જેમ તેણે અમેરિકાને પોતાનું નવું વતન બનાવ્યું હતું અને ત્યાંના નાગરિકત્વ માટે અરજી કરી હતી. લીઝ માઈટનરે કાઢેલાં તારણો વિશે જાણ્યા પછી તેણે પોતાની સાપેક્ષવાદની થિઅરી સાચી પુરવાર થયાનો આનંદ કેટલો અનુભવ્યો તે એને ખબર, પણ હજીવો આઘાત જરૂર અનુભવ્યો. અણુનું વિભાજન શક્ય બન્યાના સૂચિતાર્થો ગંભીર હતા. કેટલાક વિજ્ઞાની મિત્રો સાથે વિચારવિનિમય કર્યા પછી તેમની ભલામણ સ્વીકારી તેણે અમેરિકાના પ્રમુખ ફ્રેન્કલિન ડી. રૂઝવેલ્ટને પત્ર લખ્યો :



■ અમેરિકન પ્રમુખ ફ્રેન્કલિન રૂઝવેલ્ટ

પ્રતિ,
એફ. ડી. રૂઝવેલ્ટ
૫ યુનાઈટેડ સ્ટેટ્સના પ્રમુખ
વ્હાઈટ હાઉસ,
વૉશિંગ્ટન ડી.સી.

મહાશય,

તાજેતરમાં થયેલા સંશોધન વિશેની લેખિત વિગતો જોતાં મને લાગે છે કે યુરેનિયમ તત્ત્વને નિકટના ભવિષ્યમાં એક નવા અને મહત્વના ઊર્જાસ્ત્રોત તરીકે પલોટવું અશક્ય નથી. (વર્તમાન) પરિસ્થિતિમાં કેટલાંક પાસાંને ધ્યાનમાં લેતાં આપની સરકારે જરા સતર્ક રહેવું જોઈએ અને જરૂરી હોય તો ઝડપી પગલાં લેવાં જોઈએ.

આ નવી શોધે નવા પ્રકારનો અત્યંત શક્તિશાળી બોમ્બ તૈયાર કરવા માટેની દિશા ખોલી નાખી છે. આ પ્રકારનો એક બોમ્બ રખે જહાજ મારફત બંદરગાહ સુધી મોકલી ત્યાં તેને દાગવામાં આવે તો બંદર ઉપરાંત આજુબાજુના યજ્ઞા વિસ્તારનો તે નાશ કરી નાખે...

આપનો,
આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈન

સરકારે તે દિશામાં વિચાર પણ કર્યો ન હતો.

આ પત્ર આઈન્સ્ટાઈને લખ્યો ઓગસ્ટ ૨, ૧૯૩૯ ના રોજ, પણ લખ્યા બાદ રાખી મૂક્યો. વિજ્ઞાની મિત્રોએ ઘણું દબાણ કર્યો છતાં ફાઈલમાં પડી રહેવા દીધો. અણુશસ્ત્રના બોરિંગ તરફ અમેરિકાનું પણ ધ્યાન તેને દોરવું ન હતું. એ પછીના મહિને બીજું વિશ્વયુદ્ધ ફાટી નીકળ્યું ત્યારે વિજ્ઞાની મિત્રોએ ફરી તેને સમજાવ્યો. આ વખતે આઈન્સ્ટાઈનના મનમાં ખંચકાટ ન હતો, કેમ કે હિલ્ટરે બાહોશ જર્મન ભૌતિકશાસ્ત્રી વર્નર હાઈઝેનબર્ગને અણુબોમ્બનો પ્રોજેક્ટ સોંપવાનું નક્કી કર્યું હોવાના અને તે માટે અમર્યાદ બજેટ ફાળવ્યાના સમાચાર તેને જર્મનીથી નાસી આવેલા યહૂદી સંશોધકો દ્વારા મળી ચૂક્યા હતા. અણુના વિભાજનની બાબતમાં આમેય જર્મનો મોખરે હતા, જ્યારે અમેરિકન

વિચાર હજી ઘણો દૂર હોવાની પ્રતીતિ આઈનસ્ટાઈનને પ્રમુખ રૂઝવેલ્ટના પ્રત્યુત્તરે કરાવી દીધી. પ્રત્યુત્તર ટાઢો હતો :

વ્હાઈટ હાઉસ,
વૉશિંગ્ટન ડી.સી.
ઑક્ટોબર ૧૯, ૧૯૩૯

વ્હાલા પ્રોફેસર,

આપના તાજેતરના પત્ર બદલ અને તેમાં સામેલ અત્યંત રસપ્રદ તથા મહત્વપૂર્ણ બીજાણ માટે આભારી છું. વિગતો મને અગત્યની લાગી છે, એટલે મેં એક સમિતિ રચવાનું નક્કી કર્યું છે...

મારા પત્રવ્યવહાર સ્વીકારશો.

આપનો,
હેન્ડલિંગ રૂઝવેલ્ટ

ના દસકામાં ગજબનાક આર્થિક મંદી વેઠ્યા પછી તે યુદ્ધ નામની બલા સાથે નિસ્ખત રાખવા પણ માગતું ન હતું.

પ્રમુખ રૂઝવેલ્ટનો પત્ર વાંચ્યા બાદ આઈનસ્ટાઈને બધું નસીબ પર છોડીને મન વાળી લીધું. અંદરખાને ઉચાટ જો કે પારાવાર હતો. હિટલરની નાઝી સરકારે યુરેનિયમનો અણુબોમ્બ બનાવવાનું કામ વર્નર હાઈઝેનબર્ગને બદલે કોઈ બીજા જર્મન ભૌતિકનિષ્ઠાતને સોંપ્યું હોત તો વાત જુદી હતી. હાઈઝેનબર્ગ સામાન્ય ભૌતિકશાસ્ત્રી ન હતો. વિશ્વના સૌથી પ્રતિભાશાળી વિજ્ઞાનીઓમાં આઈનસ્ટાઈન પછી તેનું નામ લેવાતું હતું. અણુની ગતિવિધિ સમજાવતી ક્વૉન્ટમ થિયરી રજૂ કરીને ક્રમ સે ક્રમ એ બાબતમાં તે આઈનસ્ટાઈન કરતાં સવાયો પુરવાર થયો હતો.

અણુબોમ્બ બનાવવા માટે મોટા જથ્થામાં યુરેનિયમ જોઈએ. આ પુરવઠો મેળવવાનું જર્મની માટે સહેલું હતું. વિશ્વયુદ્ધ ફાટી નીકળ્યું તે પહેલાં માર્ચ, ૧૯૩૯ માં જર્મનીએ યુરેનિયમની ખાણો ધરાવતા ચેકોસ્લોવેકિયાને જીતી લીધું હતું. હાઈઝેનબર્ગ અને કિલોગ્રામ યુરેનિયમ માટે ઓર્ડર મૂક્યો, એટલે ટ્રેન મારફત અગ્રીમતાના ધોરણે યુરેનિયમ લાવવાનો નાઝી હુકમ છૂટ્યો. કિલોગ્રામને બદલે ટનના હિસાબે જથ્થો લાવવો પડ્યો, કેમ કે એ પદાર્થ યુરેનિયમ-238 હતો અને બોમ્બ તૈયાર કરવા માટે જરૂર યુરેનિયમ-235 ની હતી. યુરેનિયમ-238 માં રહેલી યુરેનિયમ-235 ની માત્રા ૦.૭૨% જેટલી માંડ હોય, એટલે તે 'સત્ત' કાઢવા માટે સેંકડો

ટન યુરેનિયમ-238 નું શુદ્ધિકરણ કરવું જોઈએ. 'અશુદ્ધ' યુરેનિયમ-238 ની અણુનાભિને તેના પર ન્યૂટ્રોનનો મારો ચલાવીને તોડી ન શકાય, જ્યારે 'શુદ્ધ' યુરેનિયમ-235 ની અણુનાભિ તરત વિભાજન પામે. આ વાત બર્લિનની વિલ્હેમ ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં ઑટો હાન અને ફિટ્ઝ સ્ટ્રાસમાન તેમના પ્રયોગો દ્વારા સિદ્ધ કરી ચૂક્યા હતા.

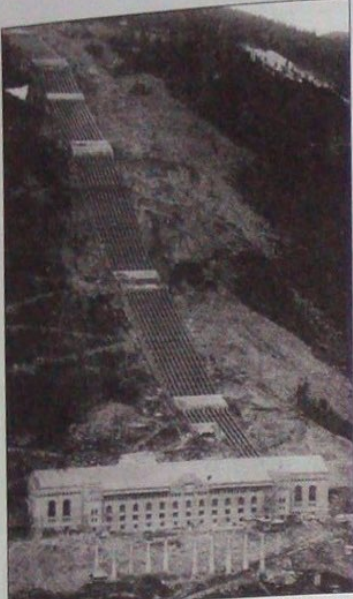
અલબત્ત, ઇન્સ્ટિટ્યૂટમાં તેમણે એકાદ કે બે અણુનાભિને તોડી હતી, જ્યારે હાઈઝેનબર્ગ અબજો જેટલા અણુને તોડતી ચેઈન રિએક્શન સ્થાપિત કરવા માગતો હતો. એક નાભિનું વિભાજન થાય એટલે યુરેનિયમના ૦.૨૧૫૪% પદાર્થ/mass નું ઊર્જા/energy માં રૂપાંતર થતાં પુષ્કળ ઊર્જા છૂટી પડે, બે ન્યૂટ્રોન મુક્ત થાય, એ ન્યૂટ્રોન વધુ બે અણુનાભિને તોડે કે તરત વધુ ઊર્જાનો પ્રવાહ છૂટે અને ત્યાર પછી કંકાતા ચાર ન્યૂટ્રોન બીજા ચાર અણુનું વિભાજન કરી ચાર ગણી વધુ ઊર્જાનો ધોધ વહાવી દે. આ રીતે સેકન્ડના માત્ર ૫૦,૦૦, ૦૦,૦૦,૦૦,૦૦ મા ભાગમાં અબજોના અબજો અણુનું વિભાજન થતાં પારાવાર ઊર્જા $E=mc^2$ ના સૂત્ર મુજબ છૂટી પડી શકે તેમ હતી. આ કમિક છતાં બેહદ ઝડપી ઘટમાળનું જ નામ ચેઈન રીએક્શન.



■ જર્મન ભૌતિકશાસ્ત્રી વર્નર હાઈઝેનબર્ગ, જેણે અણુબોમ્બ બનાવવાનો પહેલો પ્રયોગ હાથ ધર્યો

ચેઈન રીએક્શન સ્થાપવામાં શરત એ છે કે અણુનાભિ પર ન્યૂટ્રોનનો પ્રહાર સહેજ ધીમા વેગે થવો જોઈએ. ઇટાલિના પેલા એનરિકો ફર્મિએ ન્યૂટ્રોનને ધીમા પાડવા માટે બગીચાના હોજનું સાદું પાણી (H_2O) વાપર્યું હતું. ન્યૂટ્રોનનો વેગમાન ઘટાડવામાં મુખ્ય રોલ ખુદ પાણીનો નહિ, પણ તેમાં રહેલાં હાઈડ્રોજનના અણુનો હતો. હાઈડ્રોજન સાથે વારંવાર ટકરાયા બાદ ન્યૂટ્રોનની ગતિને અંશતઃ બ્રેક લાગી હતી. ચેઈન રીએક્શન જો કે એટલી ઝડપે થતી હોય કે સાદા પાણીના હાઈડ્રોજન અણુ ન્યૂટ્રોનની તડાફનીને જલદી કાબૂમાં આણી શકે નહિ. આ માટે સાદા પાણીને બદલે ભારે પાણી/heavy water જોઈએ.

બન્ને વચ્ચેનો તફાવત જાણી લો : સામાન્ય હાઈડ્રોજનમાં ૧ પ્રોટોન અને ૧ ઇલેક્ટ્રોન હોય છે. સિમ્પલમાં સિમ્પલ અણુરચના તેની છે. ભારે પાણીની અણુનાભિમાં પ્રોટોન સાથે ન્યૂટ્રોન પણ બિરાજ્યો છે, માટે એ પાણી સ્વાભાવિક રીતે ભારે બન્યું છે. આ જાતનું પાણી કૃત્રિમ પદ્ધતિએ જ સર્જાય એ જરૂરી નથી. વરસાદના, નદી-નાળાના અને સમુદ્રના પાણીમાં સામાન્ય H_2O ના દર ૬,૫૦૦ રેણુઓ/molecules દીઠ એક રેણુ ભારે પાણીનો હોય છે. મિનરલ વૉટરની બોટલમાં પણ લગભગ એ જ પ્રમાણમાપે તેનું અસ્તિત્વ છે. અણુપ્રક્રિયા માટે



■ નોર્વેનો હેવી વોટર પ્લાન્ટ, જેને બ્રિટીશ કમાન્ડો સેનિકોએ સેબોટેજ કર્યો ન હોત તો વિશ્વયુદ્ધનું પરિણામ જુદું આવ્યું હોત

અણુબંકીમાં મૂક્યા પછી તેણે ન્યૂટ્રોનનો પ્રવાહ ફેંકતો કિરણોત્સર્ગી તત્વનો જાડો સળિયો તેમાં ખૂંપાવ્યો, પણ કશું ન બન્યું. ચેઇન રીએક્શન શરૂ ન થઈ, કેમ કે અણુવિજ્ઞાનની પરિભાષામાં જેને critical mass કહેવાય એ મિનિમમ જથ્થા કરતાં યુરેનિયમનો જથ્થો ઓછો હતો. પરિણામે ન્યૂટ્રોન પરમાણુઓ અણુનાભિના સંપર્કમાં આવ્યા વગર જ નાના જથ્થાની બાહ્ય સપાટી તરફ જેમના તેમ બહાર નીકળી ગયા. વધુ યુરેનિયમ-238 નું શુદ્ધિકરણ કરી યુરેનિયમ-235 મેળવવામાં કેટલાક મહિના વીતી ગયા. એ પછી નોર્વેનો હેવી વોટર પ્લાન્ટ સેબોટેજ થયો, એટલે બ્રિટનના 'લાભાર્થે' નાઝી અણુબોમ્બ બનાવવાની અને બીજું વિશ્વયુદ્ધ ચપટી વગાડતામાં જીતી લેવાની હિટલરે વિચારેલી યોજના ખોરંબે પડી. બ્રિટનના માથે અણુહુમલાનો ભય તત્પુરતો નાબૂદ થયો.

નવાઈ એ છે કે આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને ૧૯૪૧ માં પ્રમુખ ફેન્કલિન રૂઝવેલ્ટને બીજો પત્ર લખી જર્મન પ્રયોગો અંગે વાકેફ કર્યા છતાં સરકારની તંદ્રા ઊડી ન હતી. આ વખતે રૂઝવેલ્ટે તેના પત્રનો જવાબ સુદ્ધાં ન આપ્યો. હિટલરના જર્મનીમાં આઈનસ્ટાઈનના બાધો-

જો કે આવા હેવી વોટરનો મબલખ પુરવઠો જોઈએ, એટલે તે માટે હેવી વોટર પ્લાન્ટ નાખવો રહ્યો.

એક પ્લાન્ટ નોર્વેમાં હતો. વિશ્વયુદ્ધ પહેલાં ત્યાં મહિને દહાડે ૧૧ લીટર ભારે પાણી બનતું હતું. હિટલરના લશ્કરે નોર્વેને જીતી લીધા પછી એ પ્લાન્ટ અકબંધ હાલતે જર્મનીના કબજામાં આવ્યો. હાઈડ્રોજનબર્ગની માગણીને અનુસરી નાઝી સરકારે ત્યાંની ઉત્પાદનક્ષમતા વધારીને માસિક ૪૫૦ લીટર કરી નાખી. જૂન, ૧૯૪૨ સુધીમાં તો એ પ્લાન્ટનું ઉત્પાદન માસિક ૩,૧૫૦ લીટરે પહોંચ્યું--અને ત્યાર પછી બ્રિટનની કમાન્ડો ટુકડીએ છાપામાર હુમલા વડે એ પ્લાન્ટને સેબોટેજ કરી નાખ્યો.

બ્રિટિશ સૈનિકોના કમાન્ડો મિશને હાઈડ્રોજનબર્ગના પ્રોજેક્ટમાં અણધારી ફાયર મારી દીધી. અગાઉ તેને શુદ્ધ યુરેનિયમ-235 નો તોટો પડ્યો હતો. આ પદાર્થનો નાનો પિંડ જર્મની ખાતેની

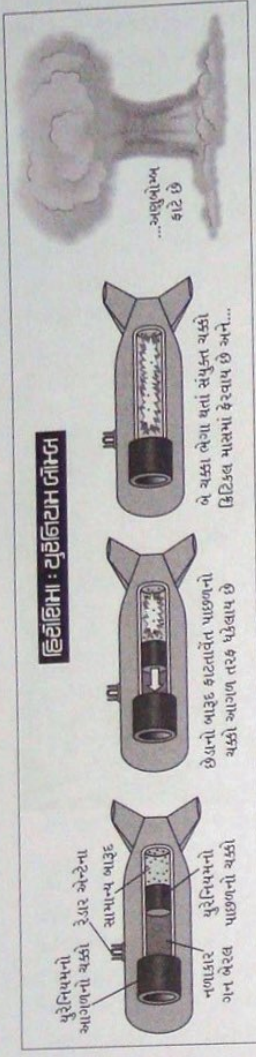
ડેટાનું ઉધાર પાસું એ હતું કે તે યહૂદી હતો. રૂઝવેલ્ટના અમેરિકામાં તેને શંકાની નજરે એટલા માટે જોવાતો કે તે જર્મન હતો. અમેરિકાની નામચીન ગુનાશોધક સંસ્થા ત્યારે જર્મનીથી નાસી આવેલા સૌ નિરાશ્રિતોની ગુપ્ત ફાઈલ રાખતી હતી, જેમાં તેમની ચાલચલગત, રાજકીય વિચારસરણી અને ભૂતકાળ વિશેનો અભિપ્રાય ચીવટપૂર્વક લખવામાં આવતો હતો. ડિસેમ્બર ૭, ૧૯૪૧ ના દિવસે જાપાને અમેરિકા પર બીજું વિશ્વયુદ્ધ ઠોકી બેસાડ્યું અને વળતે દિવસે પ્રમુખ રૂઝવેલ્ટે 'મેનહટન પ્રોજેક્ટ' એવા સાંકેતિક કાર્યક્રમ હેઠળ અણુબોમ્બ બનાવવાની યોજનાને મંજૂરી આપી ત્યારે પ્રસ્તાવ મૂકાયો કે આઈનસ્ટાઈનને તેમાં માર્ગદર્શક તરીકે સામેલ કરવો જોઈએ. પ્રમુખે એફ. બી. આઈ.નો અભિપ્રાય માગ્યો. આ ગુનાશોધક સંસ્થાએ જવાબ મોકલ્યો : 'આઈનસ્ટાઈનના રાજકીય વિચારોને ધ્યાનમાં લેતાં આવો માણસ આટલા ટૂંકા સમયગાળામાં વફાદાર અમેરિકન બન્યો હોય તે સંભવિત નથી. રાષ્ટ્રીય કક્ષાએ સુરક્ષાને લગતા અતિ ગુપ્ત કાર્યક્રમમાં તેને સામેલ કરાય નહિ.'

મેનહટન પ્રોજેક્ટના મુખ્ય નિયામક જનરલ લેસ્લી ગ્રૂવ્ઝે અણુબોમ્બ બનાવવાનો ટેકનિકલ ચાર્જ છેવટે અમેરિકન ભૌતિકશાસ્ત્રી જે. ઓપનહેઈમરને સોંપ્યો. ન્યૂ યૉર્ક શહેરમાં જન્મેલા ઓપનહેઈમરની 'વફાદારી' પ્રત્યે શંકા લાવવાનું કારણ ન હતું. આ ભૌતિકશાસ્ત્રીએ બે જાતના અણુબોમ્બ બનાવવાનું નક્કી કર્યું: પહેલો યુરેનિયમ-235 નો અને બીજો પ્લુટોનિયમ-239 નો. કામ બે ધાગે કરવાનું એટલા માટે નક્કી થયું કે એક બોમ્બ રખે આઈન-સ્ટાઈનની કોર્મ્યુલા મુજબ ન વર્તે અને બાતલ જાય તો જુદી રચનાવાળો બીજો અણુબોમ્બ કદાચ ધાર્યા મુજબનું કાર્ય બજાવે--એટલે કે બેય અણુબોમ્બ નકામા ઠરે એવું સામાન્ય રીતે ન બને.



■ મેનહટન પ્રોજેક્ટનો નિયામક જનરલ લેસ્લી ગ્રૂવ્ઝ (ડાબે) અને પ્રોજેક્ટનો મુખ્ય વિજ્ઞાની જે. ઓપનહેઈમર

બારૂદના પરંપરાગત બોમ્બ કરતાં સાવ જુદી રચનાનો અણુબોમ્બ તૈયાર કરવાનો હોય ત્યારે કાર્યપ્રણાલિની દ્રષ્ટિએ અનેક પ્રશ્નો ખડા થાય, માટે ઓપનહેઈમરની ટીમે સૌ પહેલાં તેમને હલ કરવા પડ્યા. એક દ્રષ્ટાંત : વિશાળ અણુબંકીમાં નિયંત્રિત ચેઇન રીએક્શન ચલાવતી વખતે ન્યૂટ્રોનને ધીમા પાડવા માટે ભારે પાણી મબલખ જથ્થામાં વાપરી શકાય, પરંતુ અણુબોમ્બમાં ચેઇન રીએક્શન અનિયંત્રિત હોવાને લીધે પ્રચંડ ગરમી જોતજોતામાં એ પાણીને ઉકળતું અને બાષ્પીભવન પામતું કરી દે. ટૂંકમાં, ન્યૂટ્રોનના 'મોડરેટર' તરીકે ભારે પાણી ન ચાલે.



ઓપનહેઈમરની ટીમે તેને બદલે ગ્રેફાઈટનું આવરણ વાપરવાનું નક્કી કર્યું.

બીજું દ્રષ્ટાંત : યુરેનિયમ-235 ના ક્રિટિકલ માસ ગણાતા જથ્થામાં હવાનો એકાદ ન્યૂટ્રોન પણ રખે મારો ચલાવી બેસે તો એ પદાર્થ ભસ્માસુર અગનગોળામાં ફેરવાય, માટે યુરેનિયમ-235 ના જથ્થાને બે ભાગે વહેંચી દેવામાં આવ્યો. બન્ને ટુકડા ક્રિટિકલ માસ કરતાં નાના કદના બન્યા. પરિણામે આકસ્મિક ચેઇન રીએક્શન પેદા થવાનું જોખમ ન રહ્યું. નિષ્ણાતોએ એક ટુકડાની પાછલી તરફ સામાન્ય બારુદનો ચક્કો ગોઠવ્યો. આ બારુદની જામગીરી ચંપાતા તે ફાટે અને ટુકડાને ગન બેરલ (પોલા નાળચા) દ્વારા સામેના ટુકડા તરફ પકેલી દે, એટલે ક્રિટિકલ માસ સર્જાતાં ચેઇન રીએક્શનને લીધે અણુબોમ્બ તરત વિસ્ફોટ પામે. ડાબી આકૃતિ જુઓ.

ત્રીજું દ્રષ્ટાંત : પ્લુટોનિયમ-239 ની તકલીફ જુદી છે. આ પદાર્થના બે ટુકડા ક્રિટિકલ માસ સર્જવા માટે ભેગા મળે તેની ક્ષણવાર પહેલાં જ તેઓ પરસ્પરના સાન્નિધ્યને કારણે પ્રવાહીમાં કે વાયુમાં રૂપાંતરિત થવા માંડે છે. ચેઇન રીએક્શન ત્યાર બાદ શરૂ જ ન થાય, એટલે બોમ્બ ફાટતો નથી. આ સમસ્યાનો તોડ ઓપનહેઈમરે જુદી રીતે કાઢ્યો. પ્લુટોનિયમ-239 નો ઓછી ઘનતાનો ચક્કો બોમ્બમાં મૂકવાનું નક્કી કર્યું. ઘનતા ઓછી હોય, માટે એ પદાર્થ ક્રિટિકલ માસનું શરતપાલન કરે નહિ. આ ચક્કાની ફરતે બધી તરફ સામાન્ય બારુદની લૂગદી ભરી દેવાય તો એ બારુદનો વિસ્ફોટ કેન્દ્રગામી દબાણ કરી તેમજ ચક્કાને ભીષણ રીતે સંકોચી તેને ક્રિટિકલ માસમાં ફેરવી નાખે. (જુઓ, સામેના પાને આકૃતિ.) એ પછી ગ્રેફાઈટ દ્વારા 'મોડરેટ' થતો ન્યૂટ્રોનનો પ્રહાર તેમાં અનિયંત્રિત ચેઇન રીએક્શન શરૂ કરી દે.

આ બધા પ્રશ્નો હલ કરવામાં સાડા ત્રણ વર્ષ નીકળી ગયાં. પ્રશ્નો બરાબર ઉકલ્યા કે કેમ તેની પ્રત્યક્ષ ખાતરી કરવા ઓપનહેઈમરના નિષ્ણાતોએ પહેલો યુરેનિયમ બોમ્બ જુલાઈ ૧૬, ૧૯૪૫ ના રોજ ન્યૂ મેક્સિકો રાજ્યના નિર્જન

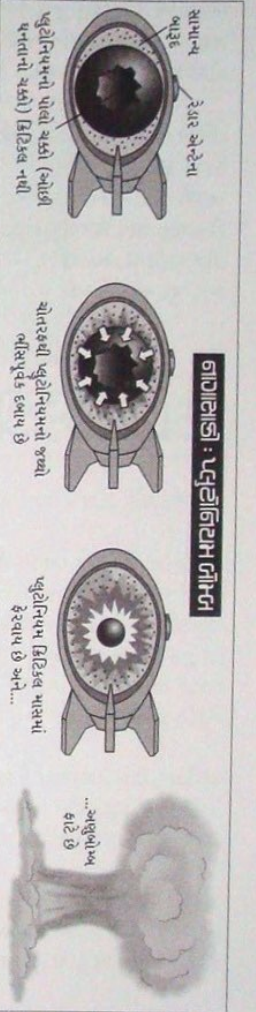
પ્રદેશમાં દાગ્યો. બીજે જ મહિને અમેરિકાના નવા પ્રમુખ હેરી ટ્રુમને જાપાનનું નિશાન તાક્યું, કેમ કે અમેરિકાને હિટલરના જર્મની કરતાં વિશેષ અદાવત જાપાન સાથે હતી. 'લીટલ બૉય' તરીકે ઓળખાતા ૧૦ ફીટ લાંબા, ૨ ફીટ પહોળા અને ૪.૫ ટન વજનના યુરેનિયમ બોમ્બને અમેરિકાના બી-૨૯ વિમાને હિરોશિમાના આકાશમાં પેરેશૂટ વડે ઑગસ્ટ ૬, ૧૯૪૫ ના રોજ મુક્ત કર્યો. બોમ્બના આવરણની બહારના ભાગમાં રેડાર એન્ટેના હતી. એન્ટેનાએ બરાબર નીચે આવેલી શિના હોસ્પિટલના મકાન તરફ રેડારમોજાં મોકલવાં શરૂ કર્યાં અને તેમનું પરાવર્તન થવામાં લાગતો સમય માપી તેના આધારે ઊંચાઈનું માપ કાઢ્યું. ઊંચાઈ બરાબર ૧,૮૫૦ ફીટ (૫૬૪ મીટર) રહી ત્યારે બોમ્બમાં અંદરખાને સામાન્ય બારુદનો પલીતો ચંપાયો, બોમ્બના પાછળના ભાગમાં રહેલો યુરેનિયમ-235 નો ચક્કો ગન બેરલ દ્વારા આગળ તરફ પકેલાતાં જેવો ક્રિટિકલ માસ સર્જાયો કે તરત ન્યૂટ્રોનનો

■ મશરૂમ ક્લાઉડ તરીકે ઓળખાતું કિરણોત્સર્ગી વાદળ, જેણે નાગાસાકી શહેરને બરબાદ કરી દીધું



પ્રવાહ છૂટ્યો. આશરે ૫,૦૦૦° સેલ્સિયસના તાપમાને થયેલા પ્રચંડ ધડાકાએ હિરોશિમા શહેરને જો તજો તામા ખેદાનમેદાન કરી નાખ્યું.

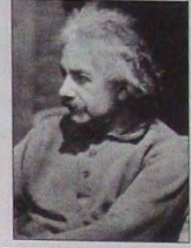
ત્રણ દિવસ પછી ઑગસ્ટ ૯, ૧૯૪૫ ના રોજ નાગાસાકીના આકાશમાં 'ફેટ મેન'ના હુલામણા નામે જાણીતા પ્લુટોનિયમ-239



અણુબોમ્બે તે તાંડવનું પુનરાવર્તન કર્યું. આ બન્ને હુમલામાં ૮૦,૦૦૦ કરતાં વધુ લોકો માર્યા ગયા. એક લાગણીપ્રધાન અમેરિકન પાયલટ મશરૂમ જેવા વાદળનું રોદ્ર સ્વરૂપ જોયા પછી બોલી પડ્યો : 'ઓહ ભગવાન ! આપણે શું કરી નાખ્યું!'

અણુબોમ્બના પ્રહારે જે અનર્થ કર્યો હોય તે ખરો, પરંતુ વિગ્રહને બદલે નર્થ વિજ્ઞાનની દ્રષ્ટિએ જોવા બેસો તો આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનની ૪૦ વર્ષ જૂની $E=mc^2$ ફોર્મ્યુલાને તેણે સાર્થક કરી હતી. સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી પણ યથાર્થ હોવાનો વધુ એક પુરાવો આપ્યો હતો. અફસોસની વાત હોય તો એટલી કે પુરાવાના બહાને જાપાનનાં બે શહેરોમાં વિનાશનું તાંડવ ભજવાયું હતું—અને માનવજાતને તેના નૈતિક અધઃપતન સુધી પહોંચાડવામાં લીઝ માર્ટનર, ઑટો હાન, ફિટ્ઝ સ્ટ્રાસમાન, એનરિકો ફર્મી, નીલ્સ બોહ્રર, જે. ઓપનહેઈમર અને ખુદ આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈને પણ જાણતા કે અજાણતા નિમિત્ત બનવું પડ્યું હતું. ■

6



જાનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી

આ પ્રકરણમાં જનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીનો પરિચય મેળવતા પહેલાં સ્પેશ્યલ થિઅરીનું રાઉન્ડ-અપ :

■ બ્રહ્માંડ ચાર પરિમાણોનું બનેલું છે. ત્રણ પરિમાણો સ્પેસના છે; ચોથું ટાઈમનું છે. સ્પેસ અને ટાઈમ જુદાં નથી. સ્પેસટાઈમ તરીકે એકમેક સાથે તેઓ વણાયેલા છે. દરેક ગતિશીલ પદાર્થ સ્પેસટાઈમના ચારેય પરિમાણોમાં પ્રવાસ કરે છે. ફૂટપાથની કોરે પાર્ક થયેલી મોટરકાર જેવો સ્થિર પદાર્થ ફક્ત ટાઈમના ડાયમેન્શનમાં ગતિ કરે છે, પણ એ મોટરકાર દોડવાનું શરૂ કરે એટલે તે ગતિમાંથી અમુક ગતિ સ્પેસના ડાયમેન્શનમાં ટ્રાન્સફર થાય છે. પ્રકાશની ૧૦૦% ગતિ સ્પેસના ડાયમેન્શનમાં છે, એટલે ટાઈમના ડાયમેન્શનમાં તેની ગતિ શૂન્ય છે. આ દ્રષ્ટિએ પ્રકાશકિરણો માટે સમય હંમેશા સ્થગિત રહે છે.

■ પ્રકાશની ગતિ અકર છે. પ્રકાશના સ્રોતની ગતિ પર તે અવલંબતી નથી. અંતરિક્ષ-યાનની ઝડપ સેકન્ડના ૨ કિલોમીટર હોય કે ૨૦,૦૦૦ અથવા ૨,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર, પરંતુ તેની હેડલાઈટમાંથી નીકળતા પ્રકાશનો વેગ ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર રહે છે. આમાં ફરક પડતો નથી. અંતરિક્ષયાન રિવર્સમાં જતું હોય ત્યારે પણ નહિ.

■ ઝડપ વધે તેમ સ્પેસનું (અંતરનું) સંકોચન થાય છે. પ્રકાશવેગના ૮૦% ઝડપે ૮ પ્રકાશવર્ષ છેટેના તારાની મુલાકાતે જતા પૃથ્વીના યાન માટે તે અંતર ઘટીને ૪.૮ પ્રકાશવર્ષનું થાય છે એટલું જ નહિ, પણ યાન પોતે ૬૦% જેટલું સંકોચન પામે છે. ટૂંકમાં, સ્થિર ફૂટપટ્ટી કરતાં ગતિશીલ ફૂટપટ્ટી ટૂંકી હોય છે.

■ પૃથ્વી પર સમયની જે રકતાર છે તે અંતરિક્ષમાં નથી. પદાર્થની ઝડપ પ્રમાણે સમયનું વહેણ ધીમું કે ધીમાની સાપેક્ષે ઝડપી હોય છે. ઝડપ વધે તેમ સમય ધીમો પડે છે.

■ ઊર્જા અને પદાર્થ વચ્ચે તફાવત નથી. એક જ 'વસ્તુ'ના તેઓ બે જુદાં સ્વરૂપો છે, માટે આઈનસ્ટાઈનની $E=mc^2$ ફોર્મ્યુલા મુજબ પદાર્થ ઊર્જામાં અને $m=E/c^2$ મુજબ ઊર્જા પદાર્થમાં ફેરવાય છે.

■ પ્રકાશ કરતાં વધુ ઝડપે પ્રવાસ કરવાનું શક્ય નથી, કેમ કે સ્પીડ જેમ વધતી રહે તેમ એ વધારા માટે અપાતી વધુ ને વધુ ઊર્જા mass/પદાર્થમાં ફેરવાય છે. અંતે પ્રકાશવેગને આંબી લેવા માટે અમાપ/infinite ઊર્જાની જરૂર પડે છે—અને ત્યાં વાત અટકી પડે છે.

આ તારણોનો સરવાળો અર્થ એ કે આઈનસ્ટાઈને સ્પેશ્યલ થિયરીમાં કલ્પેલા બ્રહ્માંડનું સ્વરૂપ આપણા રોજિંદા અનુભવ કરતાં બહુ જુદું છે અને તેમાં સમયનો તથા અંતરનો માપદંડ સંજોગો પ્રમાણે બદલાય છે. અંતર/space તથા સમય/time બન્ને સાપેક્ષ છે. નિરપેક્ષ હોય તો બ્રહ્માંડના શૂન્યવાકાશમાં માત્ર પ્રકાશનો વેગ, જે સેકન્ડના ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરે (સચોટ આંકડો : ૨,૯૯,૭૯૨.૪૫૮) હંમેશ માટે અફર છે.

આઈનસ્ટાઈને ૧૯૦૫ માં રચેલી સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી સો ટચની હોવા છતાં એક બાબતમાં પરિપૂર્ણ ન હતી. ગુરુત્વાકર્ષણના સર્વવ્યાપી પરિબળને તેણે એ થિયરીમાં સામેલ કર્યું ન હતું. ખરૂં પૂછો તો એવી જરૂર પણ ન હતી, કેમ કે પ્રકાશનો અફર વેગ સ્પેશ્યલ થિયરીમાં કેન્દ્રસ્થાને હતો અને સાપેક્ષવાદનો નિયમ આઈનસ્ટાઈન માત્ર પ્રકાશવેગને અનુલક્ષી ગૂંથી રહ્યો હતો. આમ છતાં આઈઝેક ન્યૂટને આપેલા ગુરુત્વાકર્ષણના નિયમ સાથે જ્યારે સાપેક્ષવાદના નિયમનો મેળ ન બેઠો ત્યારે આઈનસ્ટાઈને સર્વગ્રાહી એવી જનરલ થિયરી ઘડવાનો વખત આવ્યો. ગુરુત્વાકર્ષણને કેન્દ્રમાં રાખી આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને ૧૯૧૫માં જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી કહેવાતો સાપેક્ષવાદનો જે બીજો સિદ્ધાંત ઘડી કાઢ્યો તેનું વર્ણન શક્ય એટલી સરળ ભાષામાં રજૂ કર્યું છે.

■ એક પ્રસંગ છે. અક્ષરશઃ કાલ્પનિક છે, છતાં સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી રજૂ કર્યા પછી આઈનસ્ટાઈનના મગજમાં ચાલેલા મનોમંથનને સમજવામાં (અને ત્યાર બાદ તેણે ઘડી કાઢેલી જનરલ થિયરીને પણ સમજવામાં) કામ લાગે તેવો છે.

એક વાર આઈનસ્ટાઈન માટે આખો દિવસ ખરાબ વીત્યો છે. દિવસ તેનો જન્મદિન હોવા છતાં નિકટના મિત્રોએ તે યાદ રાખી શુભેચ્છાના સંદેશ કે ગુલદસ્તા મોકલ્યા નથી. બપોરે ફૂટબોલની મેચમાં તેની માનીતી ટીમ પાંચ વિરૂદ્ધ એક ગોલે હારી છે. સાંજે મેથેમેટિકલ ફોર્મ્યુલાઓ લખતી વખતે શાહીનો ખરિયો ઢોળાતાં મહામહેનતે



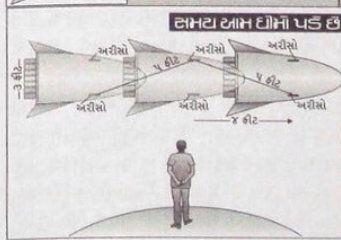
તેયાર કરેલું બધું લખાણ બાતલ ગયું છે. રાત સુધીમાં તદ્દન મૂડલેસ બનેલો આઈનસ્ટાઈન છેવટે મન બહેલાવવા સમુદ્રતટે જાય છે, નાની હોડીમાં બેસે છે અને માછલાં પકડવા નીકળે છે. ફિશિંગનો તેને ભારે શોખ છે, પરંતુ એ શોખ પણ આજના

ઍક જાનકલ આ તરફ

આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને રજૂ કરેલી સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનું બયાન અગાઉના પ્રકરણોમાં પૂરું થઈ ચૂક્યું, આમ છતાં અહીં તાજા કલમ તરીકે આઈનસ્ટાઈનનો 'થોટ એક્સ્પરિમેન્ટ' નોંધવા જેવો છે. ઝડપ વધે તેમ સમય ધીમો શા માટે પડે તેનો ખુલાસો એમાં મળે છે.

એક ચીલઝડપી રોકેટયાન કલ્પી લાં. (આ કલ્પના આઈનસ્ટાઈને પણ કરી હતી.) યાનની ફરસ પર અને છત પર સામસામા બે અરીસા જડેલા છે, જેમની વચ્ચે ૩ ફીટનું અંતર છે. બન્ને અરીસા લાઈટ ક્લૉક વડે સજ્જ છે. પ્રકાશનું કિરણ અરીસા સાથે ટકરાય એ જ વખતે લાઈટ ક્લૉક એટલે કે પ્રકાશકિરણનું આગમન જીલતી ઘડિયાળ 'ટિક' નોંધે છે. પ્રકાશની ઝડપ પ્રતિસેકન્ડે ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટર અર્થાત્ ૧ અબજ ફીટ છે; એટલે કે દર નાનોસેકન્ડે ૧ ફીટ છે. (નાનોસેકન્ડ = સેકન્ડનો અબજમો ભાગ.) બે અરીસા વચ્ચેનું અંતર ૩ ફીટ હોવાને લીધે દેખીતું છે કે સામસામા અરીસાના પ્રકાશને એકબીજા સુધી પહોંચતાં ૩ નાનોસેકન્ડ લાગે. રોકેટયાનમાં બેઠેલો યાત્રી પોતાની ઘડિયાળ મુજબ ૩ નાનોસેકન્ડનો જ સમય માપે એ પણ દેખીતી વાત છે.

માનો કે રોકેટયાન પ્રકાશ-વેગના ૮૦% જેટલી ઝડપે પ્રવાસ



પેડનું હોય તો ધરતી પર રહી તેને અવલોકતો નિરીક્ષક યાનની અંદર પ્રકાશની આવનજાવનને કયા સ્વરૂપે જુએ? રોકેટયાનની ઝડપ બેસુમાર છે, એટલે પ્રકાશનો શેરડો તેના માટે ઊભી લીટીમાં ઉપરનીચે થતો નથી. શેરડો વાંકોચૂંકો માર્ગ પકડે છે, કેમ કે અરીસા આગળ તરફ ખસી રહ્યા છે. નીચેના અરીસાનું કિરણ ઉપરના અરીસાને મળે એ દરમ્યાન ઉપરનો અરીસો સહેજ આગળ ખસી ચૂક્યો હોય છે. આથી શેરડો ત્રાંસી લીટીમાં તેને પહોંચતો જણાય છે. એ જ રીતે 'ટિક' નોંધાવ્યા પછી રિબાઉન્ડ થતો શેરડો ફરી ત્રાંસી લીટી આંકી નીચેના અરીસાને મળે છે. બન્ને ત્રાંસા માર્ગો ૩ ફીટ કરતાં લાંબા છે. ધરતી પરના નિરીક્ષકની દ્રષ્ટિએ ૫ ફીટના છે. આથી તેની ઘડિયાળ ત્રણને બદલે પાંચ નાનોસેકન્ડે 'ટિક' નોંધે છે. નિરીક્ષકની ઘડિયાળ કરતાં રોકેટયાનીની ઘડિયાળ ૪૦% જેટલી ધીમી ચાલે છે.

આઈનસ્ટાઈનનો 'થોટ એક્સ્પરિમેન્ટ' નર્થો દ્રષ્ટિભ્રમ છે એવું માનતા નહિ, કારણ કે રોકેટયાનીની બાયોલોજિકલ ક્લૉક પણ ૪૦% ધીમી પડી જાય છે. દા. ત. લાઈટ ક્લૉકને બદલે હાર્ટ ક્લૉક જેવું તેનું હૃદય એટલા પ્રમાણમાં ઓછા પંબકારા કરે છે અને શારીરિક કોષોની જૈવિક ક્રિયા પણ તે મુજબ ધીમી રાહે ચાલે છે. પરિણામે લાંબી યાત્રા ખેડીને એ રોકેટયાની પચ્ચીસ વર્ષ પાછો ધરતી પર આવે ત્યારે તેની વયમાં ૧૫ વર્ષ જેટલો વધારો થયો હોય અને ધરતીવાસી નિરીક્ષકની વયમાં ૨૫ વર્ષનો.

આ મુદ્દો પચવામાં સહેજ ભારે જણાય તેનું કારણ એ કે આપણે સમયની રકતારને પૃથ્વીના માહોલ વચ્ચે મૂલવવાને ટેવાયેલા છીએ. પૃથ્વીની બહાર અવકાશમાં બધે સમય એક્સરખી ઝડપે વહેતો નથી. સમય ત્યાં સાપેક્ષ છે. ઝડપ વધે એમ તે ધીમો પડે છે એટલું જ નહિ, ભલે ઝડપના વધવા સાથે અંતર પણ સંકોચાય છે. ■

મનદુસ્ટ દિવસે પૂરો થવાનો નથી. રંગમાં ભંગ પાડે તેવું કશુંક પણ અંતે બનીને રહેવાનું છે. અજવાળી રાત છે. માથા ઉપર ચંદ્રનો ગોળો તેના સંપૂર્ણ તેજે પ્રકાશે છે અને તેના ગુરુત્વાકર્ષણને લીધે કિનારા પાસે ભરતીનો ઉભરો ચડ્યો છે. ચંદ્ર ન હોત તો ભરતી ન હોત અને ભરતી ન હોત તો કિનારાનો પટ ખુલ્લો પડ્યો હોત, પરંતુ અત્યારે ત્યાં આઈનસ્ટાઈનની હોડીને મહાલતી રાખવા માટે લગભગ માથોડાભર પાણી છે. કુદરતનો નજારો માથા બાદ આઈનસ્ટાઈન ફિશિંગની શરૂઆત કરે એ પહેલાં બાહ્યાવકાશમાંથી અચાનક ટીબળખોર એવા બુદ્ધિશાળી જીવોનું મહાકાય અંતરિક્ષયાન ચંદ્ર નજીક ટપકી પડે છે અને તે ગોળાને હાઈ-એનર્જી શેરડો ફટકારી તેને જોતજોતામાં દૂધગંગાના બીજા ખૂણે મોકલી આપે છે. ઘડીકવાર બાદ પૃથ્વીના અવકાશમાં ચંદ્રનું અસ્તિત્વ રહેતું નથી. બુદ્ધિશાળી જીવો આઈનસ્ટાઈન માટે દિવસની જેમ રાતની મજા પણ ભગાડી નાખે છે.

ચંદ્ર અદ્રશ્ય થયા પછી એ બનાવના રિઝલ્ટરૂપે સૌ પ્રથમ શું બને ? આઈઝેક ન્યૂટન જો સાચો હોય તો એ જ શણે ભરતીનાં પાણી ઓસરવા માંડે અને સહેલગાહે નીકળેલા આઈનસ્ટાઈનની હોડી કિનારાના તળિયે છીતી જાય, પરંતુ ચાંદનીને અંધકારમાં ફેરવાતાં થોડીક વાર લાગે. આનું કારણ એ કે ચંદ્રપ્રકાશનાં કિરણો દોઢ સેકન્ડ પૃથ્વી સુધી પહોંચે છે, માટે ચંદ્ર અદ્રશ્ય થયો તેની ૧.૫ સેકન્ડ અગાઉ જે કિરણો પૃથ્વી તરફ નીકળ્યાં હોય તેમની ચાંદનીનો લાભ પૃથ્વીને મળવો રહ્યો. સ્વાભાવિક અને દેખીતી વાત છે. વિરોધાભાસ હોય તો એ વાતનો કે ચંદ્રનો છેલ્લો પ્રકાશ અહીં પૃથ્વી સુધી પહોંચે તેની ૧.૫ સેકન્ડ પહેલાં સમુદ્રને ખબર પડી જાય છે કે હવે પૃથ્વીના અવકાશમાં ચંદ્ર નથી. ઈન્સ્ટન્ટ ધોરણે તેને એ માહિતી પ્રાપ્ત થાય છે. કોઈ માહિતી પ્રકાશ કરતાં વધુ ઝડપે પહોંચે એ સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી મુજબ શક્ય નથી. બ્રહ્માંડમાં પ્રકાશનો વેગ આખરી તેમજ અકર સ્પીડ લિમિટ છે. સ્પેશ્યલ થિયરી જો સાચી હોય તો ચંદ્રનું ગુરુત્વાકર્ષણ નાબૂદ થયાની માહિતી પ્રકાશનાં કિરણોને ઓવરટેક કરી દોઢ સેકન્ડ વહેલી કેમ પહોંચે ?

આ સવાલે આઈનસ્ટાઈનને મૂંઝવણમાં નાખી દીધો. ન્યૂટને આપેલો ગુરુત્વાકર્ષણનો સિદ્ધાંત તેની સ્પેશ્યલ થિયરી સાથે ટકરાતો હતો. ગુરુત્વાકર્ષણના પરિભળને તેણે ૧૮૦૫ ની સ્પેશ્યલ થિયરીમાં બાકાત રાખેલો, માટે એ વખતે તો ટકરાવ થવાનો પ્રશ્ન નહોતો જાગ્યો અને થિયરીનું બીજું દરેક પાસું (ગુરુત્વાકર્ષણના પરિભળની ગેરહાજરીમાં) પોતાની રીતે યથાર્થ પુરવાર થયું હતું. બીજી તરફ એ પણ દેખીતી વાત કે ગુરુત્વાકર્ષણને પોતાના દાયરાની બહાર રાખતી થિયરી પરિપૂર્ણ ગણાય નહિ. આ પરિભળને ધ્યાનમાં લેવું જોઈએ અને તેના સંદર્ભમાં બ્રહ્માંડના સ્પેસટાઈમને (અંતરને તથા સમયને) સાપેક્ષ પુરવાર કરતી બીજી સર્વગ્રાહી થિયરી ઘડવી જોઈએ. આ કામ ન થાય ત્યાં લગી સાપેક્ષવાદનું ચિત્ર અધૂરું રહેવાનું હતું; એટલે ૧૮૦૫ પછી આઈનસ્ટાઈને તે દિશામાં મનોમંથન શરૂ કરી દીધું. કાર્ય મુશ્કેલ હતું. ન્યૂટને મેથેમેટિકલ ફોર્મ્યુલાઓ સાથે ઘડેલા ગુરુત્વાકર્ષણના મૂળભૂત સિદ્ધાંતો તસુએ તસુ સાચા ઠર્યા હતા. વિજ્ઞાનીઓએ તેમને પ્રેક્ટિકલ રીતે ચકાસી જોયા હતા. ઉપગ્રહથી માંડીને

રોકેટના પ્રવાસ અને ગ્રેવિટી ડેમના બાંધકામ સુધીનો ગમે તે દાખલો તપાસો, પણ ન્યૂટનના સિદ્ધાંતો તેમાં ડંકે કી ચોટ પર લાગુ ન પડ્યા હોય એવું ન બને. આ રહ્યો સિદ્ધાંતનો ટૂંકસાર :

■ બ્રહ્માંડનો દરેક પદાર્થ તેના ગુરુત્વાકર્ષણ વડે બીજા દરેક પદાર્થને આકર્ષે છે અને મૂળભૂત રીતે ગુરુત્વાકર્ષણ કેટલું હોય તેનો આધાર પદાર્થના દળ પર રહે છે. સૂર્યએ પોતાના ગુરુત્વાકર્ષણ વડે પૃથ્વીને જકડી રાખી છે. પૃથ્વી એ પ્રમાણે ચંદ્રને પોતાની આસપાસ ફેરવે છે.

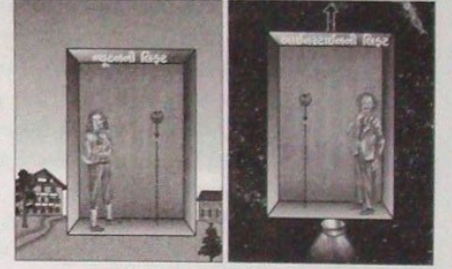
■ એક પદાર્થનું ગુરુત્વાકર્ષણ બીજા પદાર્થને કેટલી અસર કરે તે બન્ને પદાર્થો વચ્ચેના અંતર પર અવલંબે છે. અંતર બેવડાય તો ગુરુત્વાકર્ષણ ચોથા ભાગનું થાય છે. અંતર ઘટીને અડધું થાય તો ગુરુત્વાકર્ષણ વધીને ચાર ગણું થાય છે.

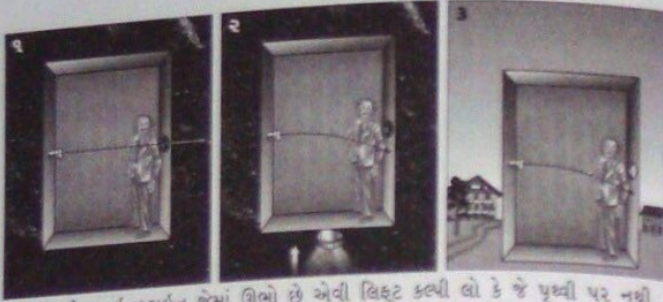
■ ગુરુત્વાકર્ષણ એ દરેક પદાર્થનો અંતર્ગત ગુણધર્મ છે. પદાર્થની અંદર જ એવું પરિભળ છે કે જે બીજા પદાર્થને આકર્ષ્યા વિના રહેતું નથી. આ પરિભળ બીજા પદાર્થને વળી ઈન્સ્ટન્ટ રીતે અસર કરે છે, જેનો મતલબ એ કે સરેરાશ ૧૪ કરોડ કિલોમીટર છેડેનો સૂર્ય અચાનક જો અદ્રશ્ય થાય તો એ જ શણે મુક્ત થયેલી પૃથ્વી તેની સૂર્ય ફરતેની ગોળાકાર ભ્રમણકક્ષા તજીને સીધી લીટીમાં દૂર જવા લાગે. એ જ રીતે ચંદ્ર અદ્રશ્ય થાય તો તેના ગુરુત્વાકર્ષણને લીધે સમુદ્રમાં આવેલી ભરતીનાં પાણી તત્કાળ ઓસરવા લાગે.

ન્યૂટને સિદ્ધાંતો જરૂર આપ્યા, પરંતુ ગુરુત્વાકર્ષણ શું છે એ તેણે કદી ન સમજાવ્યું અને ખુદ પણ કદી ન સમજ્યો. ‘આ મુદ્દો હું મારા વાયકો પર છોડી દઉં છું.’ એમ લખી તેણે સંતોષ માન્યો. પરિણામે લગભગ

અઢીસો વર્ષ સુધી અનેક પ્રશ્નો અનુત્તર રહ્યા. પદાર્થમાં ગુરુત્વાકર્ષણનું પરિભળ આવ્યું ક્યાંથી? આ પરિભળ કયા માધ્યમ દ્વારા પોતાની અસર બીજા પદાર્થ સુધી પહોંચાડે છે? બે પદાર્થો વચ્ચે પ્રત્યક્ષ સંપર્ક હોતો નથી, છતાં અસર કેમ થાય છે? ગુરુત્વાકર્ષણ પોતે વાસ્તવમાં શું છે ?

આ પ્રશ્નોના જવાબો મેળવવા આઈનસ્ટાઈને પોતાની આદત મુજબ એક ‘થોટ એક્સ્પ્રિમેન્ટ’ કર્યો, જેનું વર્ણન અહીં થોડી જુદી રૂપરેખા સાથે વાંચો : આઈઝેક ન્યૂટન બહુમાળી મકાનની એવી સ્થિર લિફ્ટમાં ઊભો છે કે જેની બહાર જોવા માટે ગુંજાશ નથી. (જુઓ, ઉપરનો ડાયાગ્રામ.) લિફ્ટને હવાબારી નથી અને તેનો દરવાજો પણ ખુલ્લો નથી. ન્યૂટનને જો કે પૃથ્વીના ગુરુત્વાકર્ષણનો અનુભવ થાય છે. પગના તળિયે દબાણ વરતાય છે. આ સંજોગો વચ્ચે ન્યૂટન તેના હાથમાં રહેલા સફરજનને ઊંચેથી પડતું મૂકે છે. ન્યૂટને જ આપેલા સિદ્ધાંત પ્રમાણે એ સફરજન પ્રતિસેકન્ડે સેકન્ડના ૩૨ ફીટનો પ્રવેગ હાંસલ કરતું નીચે પડે છે, કેમ કે પૃથ્વીનું ગુરુત્વાકર્ષણ તેને પોતાની તરફ ખેંચે છે. સિદ્ધાંત બિલકુલ સાચો હોવાનું પુરવાર થાય છે.





હવે આઈનસ્ટાઈન જેમાં ઊભો છે એવી લિફ્ટ કલ્પી લો કે જે પૃથ્વી પર નથી. બ્રાહ્મવકાશમાં છે, જ્યાં આસપાસમાં ક્યાંય ગ્રહો કે તારા જેવા અવકાશી પદાર્થો નથી. પરિણામે તેમના ગુરુત્વાકર્ષણનો પ્રભાવ ત્યાં વરતાતો નથી. હાથમાં સફરજન પકડીને ઊભેલો આઈનસ્ટાઈન પોતે વજનહીન દશા અનુભવી રહ્યો છે. પગના તળિયે દબાણ જણાતું નથી. લિફ્ટ નીચે ગોઠવેલું રોકેટએન્જિન ત્યાર પછી ચાલુ થાય ત્યારે આઈનસ્ટાઈન તેના હાથમાં રહેલા સફરજનને ન્યૂટનની જ સ્ટાઈલમાં પડતું મૂકે છે. (જુઓ, પાછળના પાને ડ્રાયાગ્રામ.) આઈનસ્ટાઈનની લિફ્ટ પ્રતિસેકન્ડે સેકન્ડના ૩૨ ફીટનો પ્રવેગ હાંસલ કરતી ઊંચે ચડે છે— અર્થાત્ ગુરુત્વાકર્ષણના પરિબળની તે 'કોપી' મારે છે. આ પરિબળ સક્રિય હોવાનો આભાસ ખરો કરે છે. ગુરુત્વાકર્ષણના વાસ્તવિક પરિબળની ગેરમોજુદગીમાં સફરજન દેખીતી રીતે વજનહીન રહેવું જોઈએ; એટલે કે જ્યાં તેને મુક્ત કરાયું એ જ લેવલે અદ્દર ટકી રહેવું જોઈએ. પરંતુ એવું બનતું નથી. સફરજન પ્રતિસેકન્ડે સેકન્ડના ૩૨ ફીટના પ્રવેગ સાથે નીચે આવી લિફ્ટની ફરસ સાથે ટકરાય છે.

આઈનસ્ટાઈનને તથા ન્યૂટનને થયેલા અનુભવો વચ્ચે કરક શો ? કોઈ કરક નથી. બત્રીસ ફીટનો આંક જો બરાબર જળવાયો હોય તો ચોતરફ બંધ એવી લિફ્ટમાં રહેલો આઈનસ્ટાઈન પામી ન શકે કે પોતે એટલા પ્રવેગનો અનુભવ કરી રહ્યો છે કે પછી ગુરુત્વાકર્ષણનો એટલો જ પ્રભાવ જન્માવતી પૃથ્વી પરની સ્થિર લિફ્ટમાં ઊભો છે. કોઈ જાતનો કરક તેને જણાય નહિ, એ જ રીતે સીલબંધ લિફ્ટમાં ઊભેલો ન્યૂટન કદી પામી ન શકે કે તેને પૃથ્વીનું ગુરુત્વાકર્ષણ વરતાય છે કે પ્રવેગ/acceleration નો અનુભવ થાય છે. વાસ્તવમાં પોતે સ્થિર છે કે ગતિશીલ તેનો ખ્યાલ ન્યૂટનને આવતો નથી. આઈનસ્ટાઈનને પણ નહિ. મતલબ સાફ છે : પ્રવેગ અને ગુરુત્વાકર્ષણ વચ્ચે કરક નથી. ઊર્જા અને પદાર્થની જેમ તેઓ પણ એક સિક્કાની બે સાર્ફડ છે.

પરંતુ ગુરુત્વાકર્ષણ પોતે શું છે ? આ પ્રશ્નનો જવાબ મેળવવા અને સ્પેસલ થિયરી સાથે તેનો મેળ બંસાડવા આઈનસ્ટાઈનને ૧૯૧૨ માં બીજો 'થોટ એક્સપરિમેન્ટ' કર્યો. કલ્પના પણ લિફ્ટની જ કરી. માનો કે અંતરિક્ષમાં જ્યાં એ લિફ્ટ સ્થિર તરી રહી છે ત્યાં આસપાસમાં

દૂર સુધી ક્યાંય મોટા કદના અવકાશી ગોળા નથી. ગ્રહો નથી કે તારા નથી, એટલે ગુરુત્વાકર્ષણનો પ્રભાવ ત્યાં લગભગ શૂન્ય છે. આ વખતે લિફ્ટમાં ડાબી તરફની દીવાલે ટોચલાઈટ ગોઠવેલી છે. જમણી તરફની દીવાલે એ ટોચલાઈટની બિલકુલ સીધમાં કાણું છે, એટલે સીધી લીટીમાં પ્રવાસ કરતો ટોચનો શેરડો તે કાણાની આરપાર નીકળી જાય છે. (જુઓ, સામેના પાને પ્રથમ ડ્રાયાગ્રામ.) લિફ્ટનું રોકેટએન્જિન ચાલુ કરી તેને પ્રવેગ/acceleration અપાય ત્યારે શું બને ? અનુમાન કરો કે પ્રવેગ જોરદાર છે. ઉપર તરફ સડસડાટ જતી લિફ્ટે પુષ્કળ સ્પીડ પકડી છે. ટોચલાઈટનો શેરડો એવા સંજોગોમાં અગાઉની જેમ સીધી લીટીનો પ્રવાસમાર્ગ આંકી શકે નહિ. સામી દીવાલના કાણાની આરપાર નીકળી જવાને બદલે એ શેરડો નીચે તરફ 'બેન્ડ' થાય છે. સીધ ચૂકે છે અને કાણાની સહેજ નીચે દીવાલ પર ટકરાય છે. (જુઓ, ડ્રાયાગ્રામ ૨.) જુઓ કે શેરડોનો પ્રવાસમાર્ગ કમાન જેવો મરોડદાર છે.

આ જુદી અસર લિફ્ટના પ્રવેગે જન્માવી, પરંતુ આઈનસ્ટાઈનના પહેલા 'થોટ એક્સપરિમેન્ટ' સાબિત કર્યું તેમ પ્રવેગ અને ગુરુત્વાકર્ષણ વચ્ચે રતીભાર કરક નથી. પરિણામે લિફ્ટને પૃથ્વી પર લાવ્યા બાદ અને સ્થિર રાખ્યા બાદ ટોચલાઈટ ચાલુ કરો તો ગુરુત્વાકર્ષણના પ્રભાવ હેઠળ એ વખતે પણ તેનો શેરડો કમાનાકારે 'બેન્ડ' થવો જોઈએ—અને થાય છે. (જુઓ, સામેના પાને ત્રીજો ડ્રાયાગ્રામ.) દિશાપરિવર્તન બેશક નજીવું હોય, કેમ કે પૃથ્વીનું ગુરુત્વાકર્ષણ ખાસ પ્રબળ નથી. આમ છતાં શેરડો સહેજ તો સહેજ, પણ વળે છે ખરો. આઈનસ્ટાઈન ત્યાર બાદ પોતાનો તર્ક વધુ એક સ્ટેપ આગળ ચલાવ્યો. અંતરિક્ષમાં પ્રકાશ હંમેશા સીધી લીટીનો માર્ગ આંકીને પ્રવાસ કરે છે, માટે તેનો શેરડો વળ્યાનો મતલબ એ કે ગુરુત્વાકર્ષણની હાજરીમાં અંતરિક્ષ પોતે મરોડાય છે અને તે મરોડાને અનુસરતો પ્રકાશનો શેરડો પણ આપોઆપ તેમજ અનિવાર્યપણે 'બેન્ડ' થાય છે. ટૂંકમાં, અંતરિક્ષ સપાટ કે ઈચ્છીદાર નથી. તારા અને ગ્રહો જેવા અવકાશી ગોળા જ્યાં પણ હોય ત્યાં એ બધી દિશામાં મરોડાયેલું છે.

આ જાતના શ્રી-ડાયમેન્શનલ અંતરિક્ષની પરિકલ્પના કરવાનું જરા મુશ્કેલ છે, કેમ કે શાળામાં આપણે 'ફ્લેટ સરફેસ'ની ટુ-ડાયમેન્શનલ ભૂમિતિ શીખ્યા છીએ. આ ભૂમિતિમાં પહોળાઈ અને લંબાઈ પછી ઊંડાઈનું ત્રીજું પરિમાણ આવતું નથી. આમ છતાં સગવડતાને ખાતર અંતરિક્ષની પાતળી ટુ-ડાયમેન્શનલ સ્લાઈસ કાપીને તપાસો તો જાણીતી ઉપમા પ્રમાણે તે રબ્બરની ચાદર સમાન છે. ચાદર

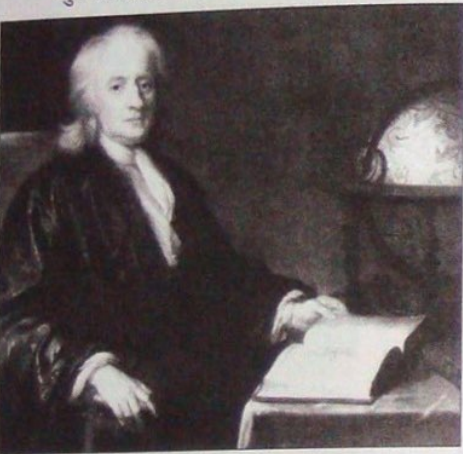
'ફ્લેટ સરફેસ' અંતરિક્ષ



અવકાશી ગોળાને મરોડેલું અંતરિક્ષ



પર એક પણ અવકાશી ગોળો ન હોય એ વખતે તેનું સ્વરૂપ ૮૩મે પાને પ્રથમ આકૃતિમાં બતાવ્યા મુજબનું લાગે, પરંતુ સૂર્ય જેવો એકાદ વિરાટ ગોળો તેના પર ગોઠવાય ત્યારે ચાદરમાં ગોળો રચાય છે. (જુઓ, ૮૩મે પાને નીચેનો ડાયાગ્રામ.) અંતરિક્ષને રબ્બરિયા ચાદર સાથે તેમજ સૂર્યને લોખંડના દડા જોડે સરખાવતી ઉપમા બહુ જાણીતી હોવા છતાં ગોળો રચાવાનાં કારણો બન્ને કેસમાં જુદાં છે. ચાદર પરનો દડો પોતે ગોળો રચતો નથી, બલકે પૃથ્વીના ગુરુત્વાકર્ષણે તેને એનાયત કરેલું વજન એ માટે જવાબદાર છે. સૂર્યના કેસમાં તેને નીચે તરફ ખેંચતું હોય એવું પરિબળ અંતરિક્ષમાં નથી, માટે એ દ્રષ્ટિએ સૂર્યને વજન પણ નથી. આ ગોળો પોતાના ગુરુત્વાકર્ષણ વડે અવકાશી ચાદરને warp/મરોડ આપતો હોવાને કારણે ગોળો પડે છે. આ તફાવત ભુલવા જેવો નથી, કેમ કે ગુરુત્વાકર્ષણ હોય ત્યાં અંતરિક્ષ મરોડાય એ મુદ્દો જનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીમાં કેન્દ્રસ્થાને છે.



ગુરુત્વાકર્ષણને લગતી આઈનસ્ટાઈનની થિઅરી અને ન્યૂટનની થિઅરી વચ્ચે પણ અહીં મોટો તફાવત પડે છે. પૃથ્વી સૂર્યને અને ચંદ્ર પૃથ્વીને શા માટે પ્રદક્ષિણા કરે છે એ સવાલ ન્યૂટનને (ડાબું ચિત્ર) પૂછ્યો હોય તો ખુલાસો એ મળે કે સૂર્ય પૃથ્વીને અને પૃથ્વી ચંદ્રને પોતપોતાના ગુરુત્વાકર્ષણ થકી બાંધી રાખે છે. આઈનસ્ટાઈનના મતે વાત સાવ જુદી છે. પૃથ્વીનો ગોળો સૂર્ય દ્વારા રચાયેલી અને ચંદ્રનો ગોળો પૃથ્વી દ્વારા રચાયેલી અવકાશી

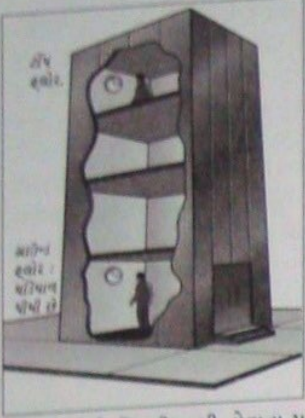
જ્યોમેટ્રીને અનુસરી મિનિમમ અવરોધના તેમજ મહત્તમ અનુકૂળતાના માર્ગે પ્રવાસ કરે છે. પ્રવાસનું માર્ગદર્શન તેમને એ જ્યોમેટ્રી દ્વારા મળે છે. સૂર્યનો ગોળો પૃથ્વીને અને પૃથ્વીનો ગોળો ચંદ્રને માર્ગદર્શન આપે છે. જ્યોમેટ્રી કેવી હોય તેનો આધાર સરવાળે અવકાશી ચાદરમાં રહેલા ગોળાના mass/દળ પર રહે છે. દળ જેમ વધુ તેમ અંતરિક્ષ વધુ પ્રમાણમાં મરોડાય છે.

આ જ્યોમેટ્રી અચાનક નાબૂદ થાય તો શું બને ? હોડીમાં બેસીને માછલાં પકડવા નીકળેલા આઈનસ્ટાઈનના કાલ્પનિક અનુભવને જરા તાજો કરો. બુદ્ધિશાળી જીવો ચંદ્રને દૂધગંગાના બીજા છેડે મોકલી આપે એ જ ક્ષણે (ન્યૂટનના સિદ્ધાંત અનુસાર) સમુદ્રની ભરતી ઓસરવા માંડે છે. ચંદ્રનો પ્રકાશ ત્યાર પછી દોઢ સેકન્ડે અંધારપટમાં ફેરવાય છે. વાસ્તવમાં

એમ બનવું શક્ય નથી, કારણ કે અંતરિક્ષમાં માહિતી (અહીં પૃથ્વીને વરતાતું ચંદ્રનું ગુરુત્વાકર્ષણ નાબૂદ થયાની માહિતી) પ્રકાશવેગ કરતાં વધુ ઝડપે વહી શકે નહિ. ટૂંકમાં, ગુરુત્વાકર્ષણ ઇન્સ્ટન્ટ ધોરણે ટ્રાન્સમીટ થાય એવો ન્યૂટનનો સિદ્ધાંત આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિઅરીનો ભંગ કરે છે. આઈનસ્ટાઈને જનરલ થિઅરીમાં મરોડાતું અંતરિક્ષ કલ્પીને એ વિરોધાભાસનો નીવેડો લાવી દીધો. આ થિઅરી મુજબ ચંદ્ર અદ્રશ્ય થયાની માહિતી પ્રકાશવેગ કરતાં વધારે ઝડપે નહિ, બલકે પ્રકાશના વેગે જ પૃથ્વી સુધી પહોંચે અને પૃથ્વી પર ચાંદની ગૂલ થાય ત્યારે જ ભરતીનાં પાણી ઓસરવા લાગે. માહિતીના વહનનું માધ્યમ શું ? અલબત્ત, રબ્બરિયા સ્વરૂપ ધરાવતી અવકાશી ચાદર, જે ચંદ્રની વિદાય પછી ફરી પાછી સપાટ થાય છે અને તેનાં સ્પંદનો પ્રતિસેકન્ડે ૩,૦૦,૦૦૦ કિલોમીટરના વેગે એટલે કે પ્રકાશકિરણોની હારોહાર પૃથ્વી સુધી પહોંચે છે. અહીં મુદ્દાની વાત એ છે કે બે પદાર્થો વચ્ચે ગુરુત્વાકર્ષણનું પરિબળ કયા માધ્યમ દ્વારા ટ્રાન્સમીટ થાય એ ન્યૂટને કદી નહોતું સમજાવ્યું, જ્યારે આઈનસ્ટાઈને રબ્બરિયા અવકાશી ચાદરને માધ્યમ તરીકે પેશ કરી એ રહસ્યનો ફોડ પાડી દીધો.

અહીં સુધીની ચર્ચામાં આપણે ચાદરને માત્ર અવકાશ તરીકે કલ્પી, પણ હકીકતે space/અવકાશનું સ્વતંત્ર અસ્તિત્વ નથી. અસ્તિત્વ સ્પેસટાઈમનું છે, જેમાં ત્રણ પરિમાણો સ્પેસનાં છે અને ચોથું પરિમાણ ટાઈમનું છે. આથી સ્પેસ ભેગો ટાઈમ પણ મરોડાય છે. પ્રવેગ/acceleration અનુભવતા ગતિશીલ પદાર્થ માટે સમય જો ધીમો પડતો હોય અને પેલી સફરજનના પતનવાળી લિફ્ટના દ્રષ્ટાંતમાં જોયું તેમ પ્રવેગ અને ગુરુત્વાકર્ષણ વચ્ચે કશો ભેદ ન હોય તો પ્રવેગની જેમ ગુરુત્વાકર્ષણની હાજરીમાં પણ સમય ધીમો પડવો સ્વાભાવિક છે. ગુરુત્વાકર્ષણ જેમ વધારે તેમ સમયની રફતારને વધુ પ્રમાણમાં બ્રેક લાગે છે. આ વિચિત્ર જણાતા મુદ્દાને પણ આઈનસ્ટાઈને જનરલ થિઅરીમાં વળી સ્પેશ્યલ થિઅરીની જેમ ફરી વખત બ્રહ્માંડને ‘માયાવી’ સાબિત કર્યું.

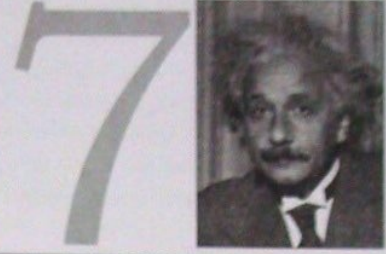
ઉદાહરણ માટે સ્ટાર ટ્રેકના ‘એન્ટરપ્રાઈઝ’ની વાત કરીએ. કેપ્ટન નિમોયનું અને કેપ્ટન જેમ્સ કર્કનું તે અંતરિક્ષયાન સૂર્યમાળાની ભાગોળે હોવાનું કલ્પી લો. બેઉ કેપ્ટનો પોતાની ઘડિયાળો એકબીજા જોડે સરખાવીને ખાતરી કરે છે કે તેમાં ડિસ્પ્લે થતા સમય વચ્ચે સહેજ પણ ફરક નથી. ‘એન્ટરપ્રાઈઝ’નો લાંબો કેબલ ત્યાર પછી સૂર્ય તરફ લંબાવવામાં આવે છે અને કેપ્ટન નિમોય તેને પકડી સૂર્યની અવકાશી ગર્તામાં ‘ઉતરાણ’ કરવાનું સાહસ હાથ ધરે છે. ભાગોળ પાસે સૂર્યનું ગુરુત્વાકર્ષણ બહુ પ્રબળ નથી, પરંતુ અંતર જેમ ઘટતું જાય એમ તેનો પ્રભાવ વ્યસ્તપ્રમાણમાં વધે છે અને કેપ્ટન નિમોય કેબલ પર માંડ પકડ રાખી શકે છે. જનરલ થિઅરી પૂરતી અગત્યની વાત એ કે સમયનું વહેણ તેના માટે કમશ: ધીમું પડતું જાય છે, કેમ કે ગુરુત્વાકર્ષણ વધી રહ્યું છે. સાહસના આખરી તબક્કામાં કેપ્ટન કર્ક સૂર્યથી લગભગ ૧ અબજ કિલોમીટર દૂર અંતરિક્ષયાનમાં છે, જ્યારે કેપ્ટન નિમોય અને સૂર્ય વચ્ચે ઝાડું અંતર નથી. બેઉ જણા ત્યારે પોતાની ઘડિયાળો સરખાવે છે. ઘડિયાળો એકસરખો સમય બતાવતી નથી. સૂર્યની નિકટ પહોંચેલા કેપ્ટન નિમોયની ઘડિયાળ કેપ્ટન કર્કની ઘડિયાળ કરતાં ૮૮.૮૮૮ ટકા લેખે ધીમી ચાલી રહી છે. નિમોય માટે સમયની ગતિ મંદ પડી છે. આ તફાવત ભલે



ઝીડીને આંખે વળગે એટલો ન હોય, છતાં સૂર્યનું ગુરુત્વાકર્ષણ સમયની ગતિને જરા બ્રેક મારે એ હકીકત છે. કેપ્ટન નિમોંયે સૂર્ય જેટલું દળ છતાં સૂર્ય કરતાં અબજો ગણી વધારે ઘનતાના ન્યૂટ્રોન સ્ટારની ગતિમાં 'ઉત્તરાણ' કર્યું હોત તો જનરલ થિઅરીની હિસાબી ગણતરી મુજબ તેની ઘડિયાળ કેપ્ટન કર્કની ઘડિયાળ કરતાં ૭૬ ટકા ધીમા વેગે ચાલી હોત એ પણ હકીકત છે. ત્રીજી હકીકત : ભૌતિકશાસ્ત્રની ઘડિયાળ ટોપ ફ્લોરની ઘડિયાળ કરતાં સહેજ ધીમી ચાલે, કારણ કે તે પૃથ્વીની વધુ નજીક છે.

સ્વાભાવિક છે કે આવાં વિચિત્ર તારણો કાઢતી જનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી ૧૯૧૫ ની સાલના ઘણા ખગોળનિષ્ણાતોને શંકાસ્પદ લાગી.

એક તરફ એ થિઅરી સાચી હોવાના પુરાવા આઈન્સ્ટાઈને રજૂ કર્યા ન હતા. બીજી તરફ ન્યૂટનના ઘણા ખરા સિદ્ધાંતો આમેય સાચા હતા અને ગુરુત્વાકર્ષણના પ્રભાવની બારીકમાં બારીક ગણતરી કરવાની ધાય ત્યાં પણ એ સિદ્ધાંતો વડે કામ ચાલી જતું હતું. આઈન્સ્ટાઈને તે સિદ્ધાંતોમાં માત્ર નજીવો સુધારો કર્યો હોત તો વાત જુદી હતી. પરંતુ ગુરુત્વાકર્ષણના પરિબળની તેણે જુદી જ વ્યાખ્યા બાંધી હતી, જે ઘણા ખરા વિજ્ઞાનીઓને અજૂગતી જણાઈ. વર્ષો પછી ૧૯૩૦ ના અરસામાં ભારતીય ખગોળશાસ્ત્રી સુબ્રહ્મણ્યમ ચંદ્રશેખરે બ્લેક હોલનું અસ્તિત્વ સૂચવતી ક્રાંતિચક્રકોમ્પ્યુલા ઘડી અને તે અક્ષરશઃ સાચી ઠરી ત્યારે ખગોળવિદોને સ્પેશ્યલ થિઅરી કરતાં પણ જનરલ થિઅરીમાં વધુ રસ જાગ્યો. કેટલાક ખગોળવિદોએ ટાઈમ ટ્રાવેલ સુધીનાં અનુમાનો કર્યા એ તો ઠીક, પણ સમગ્ર બ્રહ્માંડનું ભાવિ છેવટે જનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી વડે ભાખી શકવાનું ખગોળવિદો માટે શક્ય બન્યું.■

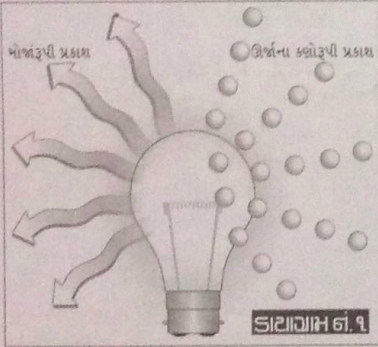


હોટોઇલેક્ટ્રિક ઈફેક્ટ

સ્વિત્ઝરલેન્ડની પેટન્ટ ઓફિસમાં ફરજ બજાવતા ૨૬ વર્ષના આઈન્સ્ટાઈને ૧૯૦૫ દરમિયાન એવા ચાર અભ્યાસપત્રો લખ્યા કે જેમને Annalen der Physik / Annals of Physics નામના જર્મન સાયન્સ મેગેઝિનમાં પ્રસિદ્ધિ મળ્યા પછી તમામ વિજ્ઞાન-જગત ખળભળી જવાનું હતું. એક રિસર્ચ પેપર દ્રાવણમાં તરતા માઈક્રોસ્કોપિક કણોની (દા.ત. દૂધમાં રહેલા કણોની) બિલિયર્ડના અકરાતકરી મચાવતા બોલ જેવી ગતિ અંગે હતું. બીજામાં તેણે સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી રજૂ કરી હતી. ત્રીજા રિસર્ચ પેપરમાં તેણે પ્રકાશના ફોટોન કણોના પ્રહાર વડે સર્જાતી ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઈફેક્ટનો પ્રથમ વૈજ્ઞાનિક ખુલાસો આપ્યો, જ્યારે ચોથું પેપર સ્પેશ્યલ થિઅરીની તાજા કલમ તરીકે $E = mc^2$ સૂત્ર અંગેનું હતું.

આ ચાર પૈકી જેના માટે આઈન્સ્ટાઈને very revolutionary એવા શબ્દો વાપર્યા એ રિસર્ચ પેપર કયું ? વિશ્વભરમાં ગાજેલી સ્પેશ્યલ થિઅરીનું નહિ અને લોકજાહેર ચોંટા E = mc^2 સૂત્રનું પણ નહિ. ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઈફેક્ટનો સિદ્ધાંત આઈન્સ્ટાઈનને ક્રાંતિકારી જણાયો હતો અને છેવટે એ જ સિદ્ધાંત માટે તેને ૧૯૨૧ માં ભૌતિકશાસ્ત્રનું નોબેલ પારિતોષિક મળવાનું હતું. આજે સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીનો નાટ્યાત્મક પ્રભાવ અનુભવવા માટે પેલા સ્ટાર ટ્રેકના 'એન્ટરપ્રાઈઝ' જેવા સુપરવેગી અંતરિક્ષયાનમાં બેસી બ્રહ્માંડના પ્રવાસ જવું પડે, પણ અહીં ધરતી પર ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઈફેક્ટ વગરનું (કહો કે ડિજિટલ કેમેરા, DVD પ્લેયર, ઓટોમેટિક દરવાજા, સોલાર-પાવર્ડ કેલ્ક્યુલેટર્સ અને LCD ટેલિવિઝન વગરનું) જગત કલ્પી પણ શકાય નહિ.

આઈનસ્ટાઈને મગજ દોડાવ્યું એ પહેલાં વિજ્ઞાનીઓ માટે પ્રકાશ બહુ માથાભારે વિષય હતો. પ્રકાશનો ચોતરફ ફેલાવો મોજાના સ્વરૂપે થાય એવું તેઓ માનતા હતા. માન્યતા ખોટી પણ ન હતી. આઈઝેક ન્યૂટને ત્રિપાર્શ્વ કાચ વડે white light/સ્કેટ પ્રકાશને મુખ્ય સાત રંગોમાં વહેંચી સાબિત કરેલું કે દરેકની તરંગલંબાઈ અલગ જુદી હોવી જોઈએ, માટે સ્વરૂપ પણ મોજાનું હોવું જોઈએ. આ ખ્યાલને સ્વીકૃતિ મળ્યા બાદ ૧૩૫ વર્ષ સુધી તે અજ્ઞાનમ રહ્યો અને પ્રકાશના ગુણધર્મોને લગતું સંશોધન પણ એ જ માર્ગે ચાલતું રહ્યું. સ્પીડબ્રેકર ૧૮૩૯ માં નજર સામે આવ્યું. એક કેન્દ્ર ભૌતિકશાસ્ત્રીએ પ્રયોગો દ્વારા સાબિત કર્યું કે પ્રકાશનાં કિરણો ધાતુની સપાટી પર આપાત થાય ત્યારે એ ધાતુના કેટલાક ઇલેક્ટ્રોન્સને તેઓ ધક્કાભેર ખસેડી મૂકે અને મુક્તિ પામેલા ઇલેક્ટ્રોન્સનો સમુદાય ત્યાર પછી વીજળીનો પ્રવાહ બને. થિઅરી સાચી હતી--અને સાચી હોવાને કારણે વિજ્ઞાનીઓ માટે પ્રશ્નાર્થ હતી. પ્રકાશ જો મોજાના સ્વરૂપે આગળ વધતો હોય તો એ મોજાં બધે ફેલાય અને તેઓ ચોક્કસ ઇલેક્ટ્રોનને પદબ્રજ કરી શકે નહિ. પ્રકાશની એનર્જી મોજાં ભેગી પ્રસાર કરે, માટે ઇલેક્ટ્રોન એવી કમજોર એનર્જીને મચક ન આપે તે દેખીતી વાત હતી.



સિદ્ધાંત નં. ૧

આ મામલાને ૧૯૦૨ માં ફિલિપ લેનર્ડ નામના સાયન્ટિસ્ટે વધુ ગૂંચવ્યો. પ્રયોગો દરમ્યાન તેણે નોંધ્યું તેમ પ્રકાશમોજાંની તરંગલંબાઈ અમુકને બદલે તમુક હોય ત્યારે (લાલને બદલે ભૂરા રંગના બેન્ડમાં હોય ત્યારે) ધાતુના વધુ ઇલેક્ટ્રોન્સ છૂટા પડતા હતા અને તે ઇલેક્ટ્રોન્સમાં

એનર્જીનું પ્રમાણ વધારે જોવા મળતું હતું. શા માટે આવું થાય તેનો પણ ખુલાસો પ્રકાશના મોજાસ્વરૂપને વળગી રહેવાય ત્યાં સુધી મળે તેમ નહોતો, કેમ કે તરંગલંબાઈ આખરે તો તરંગલંબાઈ હતી. બીજી તરફ પ્રકાશ મોજાં તરીકે આગળ વધે તે ખ્યાલ એટલા માટે તજ ન શકાય કે દરેક પ્રયોગે તેને સાચો પુરવાર કર્યો હતો.

ત્રણ વર્ષ પછી આઈનસ્ટાઈન મેદાનમાં આવ્યો. અગાઉ જણાવેલા ચાર અભ્યાસપત્રો પૈકી very revolutionary રિસર્ચ પેપરમાં તેણે એમ જણાવ્યું કે પ્રકાશ ફક્ત મોજાના સ્વરૂપે ફેલાય એવું નથી. ગિર્જાનાં 'પડીકાં' સમાન છૂટક કણો તરીકે પણ ચારેબાજુ પ્રસરે છે અને તે કણોનો જ મારો ધાતુના ઇલેક્ટ્રોન્સને પદબ્રજ કરી નાખે. થિઅરી કલ્પનાતીત હતી. વીજળીનો ચેતેલો બલ્બ નજર સામે હોવાનું ધારી લો. (જુઓ, ડાયાગ્રામ નં. ૧.) બલ્બના ચોમેર ફેલાતા પ્રકાશનું સ્વરૂપ મોજાંનું ગણવું કે કણનું? કે પછી બન્નેનું? બન્ને હોય એ તો માનવા જેવું ન

હતું. પ્રકાશ wave પણ હોય અને particle પણ હોય એ વાત તત્કાલીન ભૌતિકનિષ્ઠાતોનેય અજૂગતી લાગી, પરંતુ તેને સ્વીકાર્યા વગર ધાતુના ઇલેક્ટ્રોન્સનો 'ગાદીત્યાગ' સમજાવી શકાય તેમ ન હતો.

વિજ્ઞાની મેક્સ પ્લાન્કના

તંત્રીપદ હેઠળ પ્રગટ થતા Annalen

der Physik સામયિકે

આઈનસ્ટાઈનનું રિસર્ચ પેપર છાપ્યા

બાદ તેના સિદ્ધાંતની ચકાસણી માટે

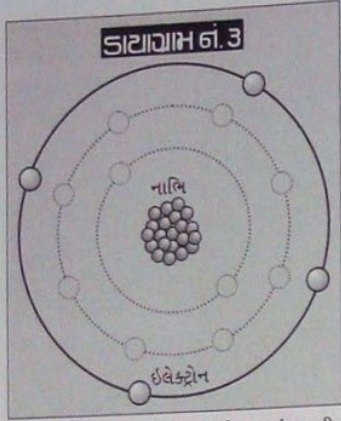
પ્રયોગો હાથ ધરવામાં આવ્યા.

પરિણામ તો બીજું શું આવવાનું હતું?

આઈનસ્ટાઈન સાચો ઠર્યો. લાલ કરતાં ભૂરા બેન્ડવાળા પ્રકાશના કણોમાં વધુ ગિર્જા હોય, માટે ઇલેક્ટ્રોનને વાગતો ફટકો વધુ જોરદાર નીવડે એ વાતનોય પુરાવો મળી આવ્યો. (જુઓ, ડાયાગ્રામ નં. ૨.) વિશેષમાં એ નક્કી થયું કે લાલ કરતાં ભૂરા પ્રકાશમાં કણોની સંખ્યા વિશેષ હોય, માટે ધાતુ પર એ પ્રકાશના આપાત પછી વધુ ઇલેક્ટ્રોન્સ મુક્તિ પામે. આ બિલિયર્ડ ગેમ એટલે ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ, જેમાં ફોટો શબ્દ ગ્રીક ભાષાનો હતો. (ફોટો = પ્રકાશ.) ગિર્જાના 'પડીકાં' સમાન કણનું નામ ત્યારે હજી ફોટોન પાડવામાં આવ્યું ન હતું. આ નામ વર્ષો પછી ૧૯૨૬ માં અમેરિકન રસાયણશાસ્ત્રી ગિલ્બર્ટ લેવિસે સૂચવ્યું.

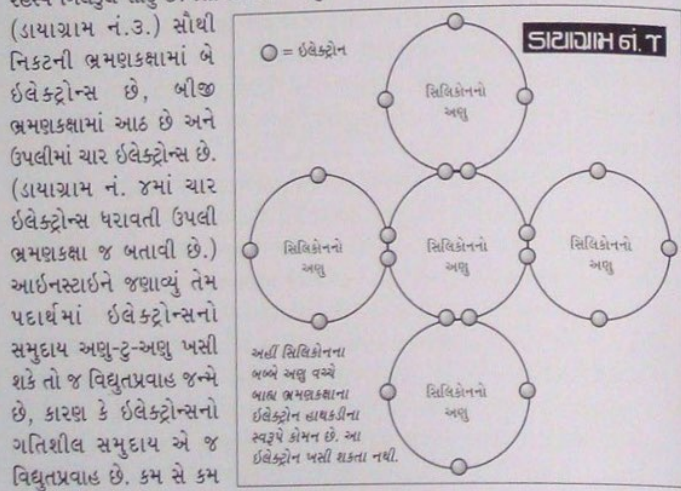
આજે ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટનો કમાલ અનેક સાધનોમાં જોવા મળે છે અને તે દરેક સાધન આઈનસ્ટાઈને કરેલી શોધ વડે શક્ય બન્યું છે. ક્રિકેટમાં બેડ લાઈટની અપીલ થાય ત્યારે અમ્પાયરને માર્ગદર્શન આપતું લાઈટ મીટર ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ વાપરે છે. ઇષ્ટતમ કરતાં ઓછો પ્રકાશ તેમાં ઝાઝા ઇલેક્ટ્રોન્સને પદબ્રજ ન કરે, માટે વોલ્ટેજનો નોર્મલ મૂલ્યનો આંકડો ત્યારે ડિસ્કલે થતો નથી. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનો સિદ્ધાંત લગાવતી ઑટોમેટિક સ્ટ્રીટ લાઈટ પણ સવાર પડતાં આપોઆપ બંધ થાય છે. ડિજિટલ કેમેરાની CCD ચિપ સામેથી આવતા દૃશ્યપ્રકાશના જે સંખ્યાના તથા સંબળતાના ફોટોનને ઝીલે એટલા જ ઇલેક્ટ્રોન્સ તેમાં મુક્ત થાય અને તે મુજબના પિક્સેલ્સ બને. ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટની રિવર્સ પ્રક્રિયા DVD પ્લેયરમાં જોવા મળે છે, જ્યાં સેમીકન્ડક્ટર પદાર્થના ઇલેક્ટ્રોન્સ સંખ્યાબંધ ફોટોનને 'ખો' આપી ડિજિટલ તકતીને વાંચતો લેસરનો શેરડો જન્માવે છે. ઔદ્યોગિક કારખાનામાં તૈયાર થતી અને કન્વેયર બેલ્ટ પર આગળ વધતી પ્રોડક્ટ્સની સંખ્યા ગણતો ફોટોસેલ પણ આઈનસ્ટાઈનના સિદ્ધાંતને અનુસરે છે. લાઈટ સોર્સ દ્વારા નીકળતો પ્રકાશનો શેરડો સામી તરફ ફોટોસેલમાં ઝીલાતો રહે છે. વિદ્યુત પ્રવાહનું સર્જન એકધાડું થયા કરે છે. કન્વેયર બેલ્ટ પર આવતી પ્રોડક્ટ જેવી એ શેરડાને કાપે કે તરત વિદ્યુત પ્રવાહ બંધ પડે અને ક્રાઉન્ટર વધુ ૧ નંગને ડિસ્કલેમાં નોંધી લે.

આઈનસ્ટાઈનની ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટનો કમાલ સમજાવતું બેસ્ટ સાધન હોય તો એ સોલાર સેલ, જેનું વધુ યોગ્ય નામ ફોટોવોલ્ટેઈક સેલ છે. ફોટોન વડે તેમાં વોલ્ટેજ પેદા થાય



છે. આ સેલ માટે પરંપરાગત રીતે વપરાતો આવેલો પદાર્થ સિલિકોન છે. સિલિકોન એટલે મૂળ તો રેતી, માટે રો મટિરિઅલ્સના ખાતે તેનું મૂલ્ય કશું નહિ. આમ છતાં તેને પ્રખર તાપમાન વચ્ચે ગરમ કરી શુદ્ધ સિલિકોનમાં ફેરવવાનું કાર્ય જફાવાળું છે. શુદ્ધ સિલિકોન વળી વીજળીનું અવાહક છે. સૂર્યપ્રકાશના ફોટોન કણો તેના ઇલેક્ટ્રોન્સને અણુ ફરતી ભ્રમણકક્ષાની બહાર ધકેલી વિદ્યુત પ્રવાહ જન્માવી શકે નહિ. નિયંત્રિત રીતે કેટલીક અશુદ્ધિઓ છાંટી તેને સેમીકન્ડક્ટર બનાવવો પડે છે. આ સંસ્કારો કરાયા પછી જ તે સોલાર સેલ બને--અને

એ પતીકાં પર પ્રકાશનો અભિષેક થતાં જ વીજળીની સરવાણી ફૂટી નીકળે છે. ઉપર નોંધ્યું તેમ બીજાં ભેળસેળિયાં તત્ત્વો કાઢી નાખીને છૂટા પાડેલા શુદ્ધ સિલિકોનમાં તો કશો જાદુ હોતો નથી, બલ્કે વીજળી સાથે તેને આડવેર છે. વિદ્યુતપ્રવાહને તે 'નો એન્ટ્રી' કહીને અવરોધે છે, માટે તેનો ઉપયોગ માત્ર ઇન્સ્યુલેટર તરીકે થઈ શકે છે. આ ગુણધર્મનું હલસ્ય બિલકુલ સાદું છે. સિલિકોનના અણુમાં નાભિને ફરતે રહેલા ઇલેક્ટ્રોન્સ મુક્ત નથી.



બાલ્ય ભ્રમણકક્ષાના ઇલેક્ટ્રોન્સ એ રીતે પાટલી બદલતા હોવા જોઈએ.

સિલિકોનની બાલ્ય ભ્રમણકક્ષામાં કુલ ચાર ઇલેક્ટ્રોન્સ છે, પરંતુ અણુ તેમને ક્યાંય આધાપાછા થવા દેતો નથી. ઊલ્ટું, અણુ નં. ૧ તેના પડોશી અણુ નં. ૨ સાથે જોડાવા માટે તેમનો હાથકડી તરીકે ઉપયોગ કરે છે. અર્થાત્ ઇલેક્ટ્રોન્સ બધા અણુને પરસ્પર જકડી રાખે છે. પરિણામે સિલિકોન પદાર્થ ફરજિયાત ઇન્સ્યુલેટર બની ગયો છે. આ પદાર્થ વીજળીને રસ્તો જ ન આપતો હોય ત્યારે વીજઉત્પાદનમાં તેને કામે લગાડવો શી રીતે ?

વિજ્ઞાનજગતના નિષ્ણાતો એછી માયા નથી. વિજ્ઞાન જેવા અટપટા વિષયમાં પણ તેઓ ક્યારેક જાદુના ખેલ કરી જાણે છે. સિલિકોનને લાગેવળે છે ત્યાં સુધી પહેલો જાદુગર સ્વિડનનો રસાયણ-શાસ્ત્રી જોન્સ બર્જેલિયસ (જમણું ચિત્ર) હતો, જેણે ૧૮૨૩માં કુદરતનાં બીજાં તત્ત્વો (દા. ત. સિલિકા યાને રેતી) સાથે ભળેલા સિલિકોનને છૂટું પાડી દેખાડ્યું હતું. આ શુદ્ધ સિલિકોન દેખીતી રીતે ઇન્સ્યુલેટર જ હતું, પણ ત્યાર બાદ વીસમી સદીના આરંભે કરાયેલા પ્રયોગોમાં જણાવ્યું કે શુદ્ધ સિલિકોનને જરાતરા અશુદ્ધ બનાવવા તો મંદ વિદ્યુતપ્રવાહ તેમાં વહી શકે છે. આમ છતાં તે પદાર્થ ઇન્સ્યુલેટર મટીને તદ્દન કન્ડક્ટર પણ થઈ જતો નથી. સિલિકોન હવે સેમીકન્ડક્ટર બને છે. મતલબ કે સો ટકા ઇન્સ્યુલેટર પણ નહિ અને સો ટકા કન્ડક્ટર પણ નહિ. બે વિરોધી ગુણધર્મો ફીફ્ટી-ફીફ્ટી ધરાવતો પદાર્થ ખરેખર તો ધોબીના કૂતરા જેવો થઈ પડે, કેમ કે બે પૈકી એકેય ગુણધર્મને તે પૂરેપૂરો વફાદાર હોય નહિ. પરિણામે તેને કોઈ ચોક્કસ કામમાં ભરોસા સાથે જોતરી શકાય નહિ.

પરંતુ ૧૯૫૪ના અરસામાં બેલ ટેલિફોન લેબોરેટરીના નિષ્ણાતોએ સિલિકોનની એ જ ખૂબીનો ઉપયોગ કરીને પ્રથમ સોલાર સેલ બનાવ્યા. વીજળી સાથે જેને બારમો ચંદ્રમા ગણાય એવા શુદ્ધ સિલિકોનમાં તેમણે કેટલીક અશુદ્ધિ ઉમેરી. મોહનથાળ પર બદામપિસ્તાનો ચૂરો અંદાજે ભભરાવો એ રીતે નહિ, પણ યુક્તિપૂર્વક તથા અંકુશપૂર્વક તેમણે અશુદ્ધિનો છંટકાવ કર્યો. આ સંસ્કાર થયા પછી સિલિકોનની પ્રકૃતિ જ બદલાઈ જવા પામી. વીજળીને સામાન્ય રીતે વેરણ કરતો એ પદાર્થ હવે વીજળીનું અક્ષયપાત્ર બની ગયો. સૂર્યનાં કિરણો તેમાં વિદ્યુતપ્રવાહ થઈને વહેવા લાગ્યાં. અલબત્ત, સૌરઊર્જાને નાથવાનો એ તરીકો બેહદ મોંઘો નીવડ્યો, એટલે શરૂમાં તેને દાદ ન મળી. પરંતુ આજે સોલાર સેલનો ઉત્પાદનખર્ચ ઘટ્યો છે અને ખનિજ તેલના ભાવો વધ્યા છે ત્યારે સૌરવીજળીની ઉપેક્ષા કરી શકાય તેમ નથી.

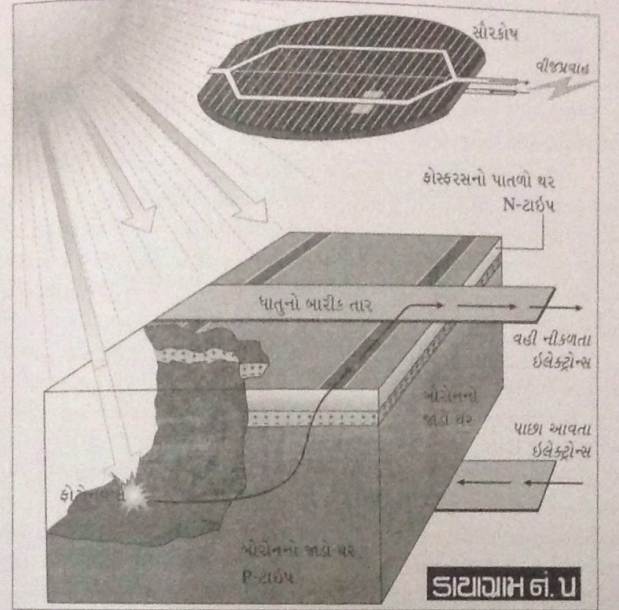
હવે મૂળ પ્રશ્ન : સૂર્યપ્રકાશને વીજળીમાં પલટી નાખે એવું તે સિલિકોનમાં ક્યું જાદુઈ

તત્વ છે ? તત્વ બીજું કોઈ નહિ, પણ સિલિકોન પર સૂક્ષ્મ છંટકાવ પામતી અશુદ્ધિ છે. સોલાર સેલ બનાવતા નિષ્ણાતો સિલિકોન પર મુખ્યત્વે ફોસ્ફરસનો તથા બોરોનનો છંટકાવ કરે છે, જેને ટેક્નિકલ પરિભાષામાં 'ડોપિંગ' કહે છે. આ પદાર્થોને તેમણે આડેપડ પસંદ કર્યા નથી. બેઉની અણુરચના બરાબર તપાસ્યા પછી જ તેમને અશુદ્ધિ તરીકે સમર્થન આપ્યું છે. પરંતુ બેઉનો ઉપયોગ કરવા પાછળ હેતુ સરખો છે. 'ડોપિંગ' થયા બાદ તેમના અણુ સિલિકોન સાથે ગોઠવાઈ જાય છે. સિલિકોનનું મૂળભૂત સ્ફટિક જેવું બંધારણ તોડ્યા વિના જ અણુ તેના ગુણધર્મને બદલી નાખે છે. હૃદયરોપણની શસ્ત્રક્રિયા પછી ભલે દાતાના હૃદય વડે દરદીનો સ્વભાવ પલટાતો ન હોય, પણ અહીં સિલિકોનના રંગદેગ બદલાયા વિના રહેતા નથી.

પહેલાં જરા ફોસ્ફરસનું દૃષ્ટાંત લઈ જુઓ. ફોસ્ફરસના અણુનું બાહ્ય પડ કુલ પાંચ ઇલેક્ટ્રોન્સ ધરાવે છે, જ્યારે સિલિકોનના બાહ્ય પડમાં તો માત્ર ચાર ઇલેક્ટ્રોન્સનો સમાવેશ થઈ શકે છે. ઇલેક્ટ્રોન નં. ૫ માટે તેમાં જગ્યા હોતી નથી, એટલે તે પરમાણુ મ્યુઝિકલ ચેરની રમતમાં ખુરશી ન મેળવી શકનાર ખેલાડીની જેમ કાજલ રહે છે. આ જાતના પાંચ નંબરી ઇલેક્ટ્રોન્સ અબજો હોય છે, કેમ કે સિલિકોનમાં નિષ્ણાતોએ ફોસ્ફરસના અબજો જેટલા અણુનો છંટકાવ કર્યો હોય છે. અણુદીઠ એક ઇલેક્ટ્રોનને 'બેસવા' માટે જગ્યા મળતી નથી. જો મળી હોત તો તેઓ આઘાપાછા થવાનું નામ લેત નહિ. પરંતુ ન મળવાને લીધે તેઓ ઝાલ્યા રહેતા નથી. સોલાર સેલમાં બીજે ક્યાંય 'ખુરશી' ભૂલેચુકે ખાલી દેખાય તો તેઓ એ દિશા તરફ ધસી જાય છે.

આ ઇલેક્ટ્રોન્સ માટે નિષ્ણાતો ખાલી ખુરશીની જોગવાઈ બોરોન વડે કરે છે. સોલાર સેલના ઉપલા હિસ્સામાં ફોસ્ફરસ છાંટવા પછી નીચલા હિસ્સામાં તેઓ બોરોન ભેળવે છે. બોરોનની વળી જુદી ખાસિયત છે. બાહ્ય પડમાં તે ફક્ત ત્રણ ઇલેક્ટ્રોન્સ ધરાવે છે, જ્યારે સિલિકોનના અણુ સાથે તેનો અણુ બંધબેસતો કરવા માટે હકીકતમાં ચાર ઇલેક્ટ્રોન્સ હોવા જોઈએ. ચારને બદલે ત્રણ હોય છે, માટે અણુ દીઠ એક ખુરશી તદ્દન ખાલી રહે છે.

ખુરશીની ઉપમા બાજુ પર મૂકીને ટેક્નિકલ ભાષામાં વાત કરો તો સોલાર સેલમાં હવે પરિસ્થિતિ આમ છે : સેલના ઉપલા (તેમજ ઓછા જાડા) હિસ્સામાં જ્યાં ફોસ્ફરસ છંટાયું ત્યાં અબજો ઇલેક્ટ્રોન્સ કાજલ પડે છે, કેમ કે દર પાંચમા ઇલેક્ટ્રોનને અણુનું પડ સ્વીકારતું નથી. ઇલેક્ટ્રોન નેગેટિવ ચાર્જિંગ એટલે કે ઋણ વીજભાર ધરાવતા પરમાણુ છે, માટે સેલનો ઉપલો હિસ્સો નેગેટિવ પ્રકૃતિનો થઈ જાય છે. આ મામૂલી જાડાઈના હિસ્સાને N-ટાઈપ સિલિકોન કહે છે. સેલના નીચલા (તેમજ વધુ જાડા) હિસ્સામાં જ્યાં બોરોન છંટાયું ત્યાં ચોથા ઇલેક્ટ્રોનનું સ્થાન ભરાયું નથી, એટલે તેમાં 'હોલ' પેદા થાય છે. આમ તો 'હોલ' શબ્દનો મતલબ 'કાણું' થાય, પરંતુ સોલાર સેલના કેસમાં તેનો શબ્દાર્થ જોડણીકોશ મુજબ કાઢવો જરૂરી નથી, કેમ કે ખરેખર ત્યાં કાણા જેવું કશું હોતું નથી. ઇલેક્ટ્રોનને ખાલી રહેવા દીધેલી જગ્યાને જ વીજાણુનિષ્ણાતો 'હોલ' તરીકે ઓળખે છે. બોરોનના હિસ્સામાં ઇલેક્ટ્રોન ખૂટે છે, એટલે તે હિસ્સો આપોઆપ પોઝિટિવ યાને P-ટાઈપ થઈ જાય છે. આ પરિસ્થિતિમાં સ્વાભાવિક છે કે P-ટાઈપ તેમજ N-



ટાઈપ વચ્ચે કશી સમતુલા રહે નહિ. N-ટાઈપમાં ઇલેક્ટ્રોન હવે વધી પડ્યા છે, તો P-ટાઈપમાં તેમની કસર જણાય છે. ત્રાજવાને સમતોલ બનાવવા માટે N-ટાઈપ માંસ્યલા વધારાના ઇલેક્ટ્રોન્સ નીચેના P-ટાઈપ હિસ્સા તરફ પ્રયાણ કરે છે, જ્યારે એ જ વખતે 'હોલ્સ' ઉપર તરફ સરકવા માંડે છે.

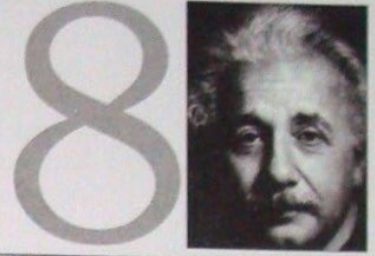
આ મ્યુઝિકલ ચેરની રમતને અંતે ચિત્ર પહેલાં જેવું રહેતું નથી. ફોસ્ફરસ તેના ઇલેક્ટ્રોન ખોઈને 'હોલ્સ' મેળવે, એટલે ત્યાં સરવાળે પોઝિટિવ ચાર્જ (+) ઉત્પન્ન થાય છે. બોરોન તેના 'હોલ્સ' ખોઈને ઇલેક્ટ્રોન પામે, એટલે ત્યાં સરવાળે નેગેટિવ ચાર્જ (-) ઉદ્ભવે છે. આ નવા ચિત્ર સાથે બીજા ચેનચાળા ન કરો તો તે યથાવત્ રહે છે; એટલે કે મ્યુઝિકલ ચેરની રમત આગળ ચાલતી નથી. પરંતુ સોલાર સેલને પ્રકાશમાં લઈ જાવ ત્યારે પાછી ગમ્મત જોવા મળે છે. પ્રકાશ ફોટોન કણોનો બનેલો છે. સેકન્ડના ત્રણ લાખ કિલોમીટરની ઝડપે ધસી આવતો દરેક ફોટોન જાણે કેરમ બોર્ડનું જોશીલું સ્ટ્રાઈકર હોય તેમ સોલાર સેલમાં તરખાટ મચાવે છે. ફોસ્ફરસ ધરાવતો ઉપલો થર ખાસ જાડો હોતો નથી, એટલે વધુ તરખાટ નીચેના બોરોન થરમાં મચે છે. આ P-ટાઈપ સિલિકોનમાં પ્રકાશનો ફોટોન કણ જેવો ત્રાટકે કે તરત કેરમ બોર્ડની કૂકરી જેવો ઇલેક્ટ્રોન દૂર હસેલાઈ જાય છે. (જુઓ, ગ્રામાગ્રામ નં. ૫.) લાખો ફોટોન

કણો લાખો ઇલેક્ટ્રોન્સને એ રીતે સ્થાનભ્રમ કરી નાખે છે, પણ ચર્ચાને સરળ રાખવા માટે અહીં માત્ર એકનું વર્ણન કરવું યોગ્ય છે. આ ઇલેક્ટ્રોન ખસી ગયા બાદ તેની જગ્યા ખાલી પડે છે. મતલબ કે ત્યાં 'હોલ' રચાય છે. દરમ્યાન ઇલેક્ટ્રોન પોતે બોરોનના થરમાં બેસી રહેતો નથી. સિલિકોનના પતીકામાં ઇપરઉપર ભટકવા માટે હવે તે આજાદ છે.

ઇલેક્ટ્રોન પૂરેપૂરો આજાદ નથી. કુદરતે તેને ઋણ વીજભારનો બનાવ્યો છે, જ્યારે ફોસ્ફરસનો ઉપલો (N-ટાઇપ) થર હવે ધન વીજભાર ઊર્ધ્વ પોઝિટિવ ચાર્જ ધરાવે છે. બે અસમાન ધ્રુવો વચ્ચે ફરજિયાત આકર્ષણ થવું જોઈએ, માટે ઇલેક્ટ્રોન વગર કહે ઊંચે ચડે છે. જાણે પરપોટા ચક્રતા હોય તેમ લાખો ઇલેક્ટ્રોનનો ઉભરો N-ટાઇપ સિલિકોનમાં તરી નીકળે છે. ઇલેક્ટ્રોનનો ગતિશીલ સમુદાય આખરે શું છે ? અગાઉ નોંધ્યું તેમ એ વિદ્યુતપ્રવાહ છે, માટે અહીં સૂર્યપ્રકાશનું વીજળીમાં અનાયાસે રૂપાંતર થઈ ગયું છે.

આ રૂપાંતરને કશુંક પ્રોત્સાહન ન આપો તો તે વણઅટક્યું ચાલુ રહેતું નથી, કારણ કે N-ટાઇપ સિલિકોનનો થર ઇલેક્ટ્રોન્સ વડે હાઉસફૂલ થયા પછી ત્યાં બીજા ઇલેક્ટ્રોન્સ જાકારો પામે છે. જગ્યાના અભાવે તેઓ ઊંચે જઈ શકતા નથી. N-ટાઇપ સિલિકોનમાં જગ્યાના બંદોબસ્ત માટે હવે એક જ કામ કરવાનું રહે છે. સિલિકોનના એ હિસ્સા પર સૂક્ષ્મ તારનું જોડાણ આપી દો, એટલે બધા ઇલેક્ટ્રોન્સ તેના દ્વારા વહી જાય છે. તારનું બારીક જાળું ત્યાં મઢી લેવાય તો વળી ઉત્તમ, કારણ કે સપાટી પર તરી નીકળેલા ઇલેક્ટ્રોન્સને એ જાળું લગભગ ઝારાની માફક જ નીતારી લે છે. આ રીતે વિદ્યુત-વાહ ખેંચાઈ આવે છે, જેનો ઉપયોગ બલ્બ ચેતાવજ્જા માટે અથવા બીજાં વિદ્યુત ઉપકરણો ચલાવવા માટે થઈ શકે છે. ઉપયોગ થયા બાદ સરકીટ દ્વારા ઇલેક્ટ્રોન ફરી સોલાર સેલના નીચલા હિસ્સામાં અણુ સાથે ભળવા માટે જાય છે અને ફરી સૂર્યપ્રકાશના ફોટોન કણો તેમને કેરમ બોર્ડની ફૂકરી પેટે ઉપર ધકેલે છે. આ રમત ત્યાર પછી અટકતી નથી.

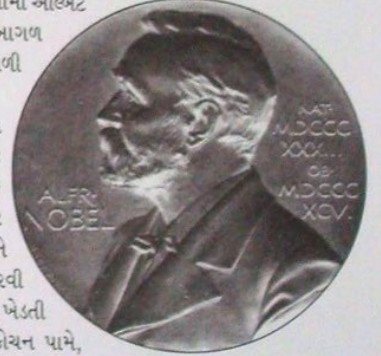
આ રમતનો પહેલો વહેવાર અને સફળ અખતરો રશિયાના 'સ્પુતનિક' પછી બીજે વર્ષે લોન્ચ થયેલા અમેરિકન સેટેલાઈટ 'વેન્ગાર્ડ-૧' પર કરવામાં આવ્યો. સોલાર સેલનાં માત્ર ૬ પતીકાં વપરાયાં, જે 'વેન્ગાર્ડ-૧'ની બેટરીના એકધારા ચાર્જિંગ માટે પર્યાપ્ત નીવડ્યાં. આજે પચાસેક વર્ષ પછી આવા ફોટોવોલ્ટેઈક સેલ વૈકલ્પિક એનર્જીના ઓત તરીકે વ્યાપક રીતે વપરાય છે. સેલની મર્યાદા હોય તો એ કે તેમના દ્વારા સૂર્યપ્રકાશનું વીજળીમાં થતું રૂપાંતર ૧૨% થી ૧૫% કરતાં વધારે હોતું નથી. પરંતુ એ પ્રશ્ન ટેકનોલોજીનો છે, વિજ્ઞાનનો નહિ. વિજ્ઞાનનું ફાટક તો આઈનસ્ટાઈને ક્યારનું ખોલી નાખ્યું છે.■



ગોબલ યૂક્તિ ગયેલો સાપેકાવાદ

સ્વિટ્ઝરલેન્ડની પેટન્ટ ઓફિસ ખાતે ફરજ બજાવતા આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને ૧૯૦૫માં સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી રજૂ કરી ત્યારે ભૌતિકવિજ્ઞાનના જગતમાં મોટો ભૂકંપ થયો અને બીજો ધરતીકંપ તેણે ૧૯૧૫માં જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી વડે સજ્જ્યો. સાપેક્ષવાદના એ બન્ને સિદ્ધાંતો કોમન સેન્સને પડકારે તેવા હતા, પણ સાયન્સની દૃષ્ટિએ ક્રાંતિકારી હતા. અંતરિક્ષ, સમય, અંતર, પ્રકાશ, એનર્જી, ગુરુત્વાકર્ષણ, દળ વગેરેને લગતા સ્થાપિત ખ્યાલોનું તેમણે સામઢું ખંડન કરી નાખ્યું. આ સિદ્ધાંતોમાં આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને કેટલીક એવી બાબતો આગળ ધરી કે જે લોકોએ કદી જાણી ન હતી, સાંભળી ન હતી અને કલ્પી પણ ન હતી.

પ્રથમ દૃષ્ટાંત તરીકે સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી અંગેની બાબતો:
(૧) ઊર્જા અને પદાર્થ વચ્ચે કશો ફરક નથી. માત્ર નામરૂપ જૂજવાં છે, માટે $E=mc^2$ સૂત્ર મુજબ પદાર્થને ઊર્જામાં અને $m=E/c^2$ સૂત્ર મુજબ ઊર્જાને પદાર્થમાં ફેરવી શકાય છે. (૨) અતિશય ઝડપે પ્રવાસ ખેડતી ૧૨"ની ફૂટપટ્ટી પ્રવાસની દિશામાં સંકોચન પામે,





એટલે તેના નિરીક્ષકને $4''$ ની દેખાય છે. (૩) પ્રકાશના સેકન્ડરી લગભગ $3,00,000$ કિલોમીટરના વેગને તેના સ્રોતની ઝડપ સાથે કશો સંબંધ નથી. દા.ત. હોર્બલાઈટ પ્રતિસેકન્ડે $1,00,000$ કિલોમીટરના વેગે આગળ વધતી હોય કે $1,00,000$ કિલોમીટરના વેગે પાછળ જતી હોય તો પણ તેના પ્રકાશની ઝડપ અનુક્રમે $4,00,000$ અને $2,00,000$ થતી નથી. (૪) તેજ રહતારે સફર કરતા અવકાશયાત્રી માટે સમય ધીમો વહે છે. સ્પીડ જો પ્રકાશવેગના 66.6% જેટલી હોય તો પૃથ્વીના કેલેન્ડર મુજબ 14 વર્ષ પસાર થાય એ દરમિયાન અવકાશયાત્રીની વયમાં માત્ર 4 મહિનાનો વધારો થયો હોય છે. (૫) પદાર્થ જેમ વધુ ગતિશીલ એમ તે વધુ દળદાર બને. પ્રકાશવેગે તે દળ અનંત/infinite થાય છે. (૬) પ્રકાશના વેગને આંબી લેવાનું શક્ય નથી. (૭) ગતિ જેમ વધારતા જાઓ તેમ પ્રવેગ માટે કમશ: વધુ ને વધુ ગુણોત્તરમાં એનર્જી જોઈએ. ઉદાહરણ તરીકે $1,000$ કિલોગ્રામના સેટેલાઈટનો વેગ પ્રકાશની સ્પીડના 10% જેટલો પણ કરવો હોય તો 100 મેગાવોટનું પાવરમથક 140 વર્ષમાં પેદા કરે એટલા પુરવઠા જેટલી એનર્જી કામે લગાડવા વગર એ શક્ય ન બને.

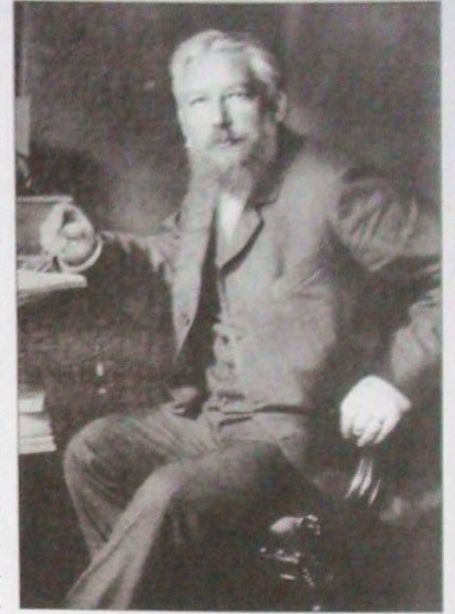
આ બધાં કૌતુકપ્રેરક તારણો આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનાં છે. સામાન્ય બુદ્ધિ સાથે કદાચ બંધબેસતાં ન આવે, પણ સાચાં છે અને સાબિત થયેલાં છે. આઈનસ્ટાઈને જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીમાં પણ વર્ણવેલા બુનિયાદી મુદ્દા એવા છે કે જેમનો સામાન્ય બુદ્ધિ સાથે જલદી મેળ ખાય નહિ. આ થિયરી મુજબ...

(૧) ગુરુત્વાકર્ષણ એ પદાર્થનો અંતર્ગત ગુણધર્મ નથી. પૃથ્વી સૂર્ય કરતાં પ્રદક્ષિણા કરે છે, કેમ કે સૂર્યએ પોતાના દળ/mass થકી અવકાશી ચાદરમાં ગોબો

પાડ્યો છે અને કાચના બાઉલમાં લખોટો ચકરો કાપે તેમ પૃથ્વી તે ગોબામાં સૂર્યની પ્રદક્ષિણા કરે છે. (૨) કોઈ માહિતી કે વસ્તુ પ્રકાશવેગ કરતાં વધુ ઝડપે પ્રવાસ કરી શકે નહિ. આથી સૂર્ય રખે અદૃશ્ય થાય તો પૃથ્વીને તેની પકડમાંથી તત્કાળ છૂટકારો મળે નહિ. અરાબર 8 મિનિટ અને 20 સેકન્ડ પછી તે મુક્તિ પામે. ટૂંકમાં, સૂર્ય અંતર્યામિ થતાવેત પૃથ્વી આજાદ થાય એમ કહેનાર ન્યૂટન જનરલ થિયરી મુજબ ખોટો કરે છે. (૩) પ્રકાશ સીધી લીટીમાં પ્રવાસ ખેડતો નથી, બલકે ગ્રહો અને તારા થકી અવકાશી ચાદરની ભૂમિતિને અનુસરે છે. (૪) ગુરુત્વાકર્ષણના કેંદ્રની જેટલા નજીક હો એટલો સમય ધીમો પડે છે. મકાનના પચ્ચીસમા મજલાની ઘડિયાળ કરતાં ભૌતગણિતની ઘડિયાળ સહેજ ધીમી ચાલે, કારણ કે તે પૃથ્વીના ગુરુત્વીય કેંદ્રની વધુ નજીક છે. ગુરુત્વાકર્ષણ અનંત/infinite હોય ત્યારે તો સમય તદ્દન સ્થગિત રહે છે. બ્લેક હોલ તેનો દાખલો છે.

આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને સાપેક્ષવાદના અનુક્રમે 1905 માં અને 1915 માં રજૂ કરેલા બન્ને સિદ્ધાંતો ભૌતિકવિજ્ઞાનના ક્ષેત્રે અભૂતપૂર્વ સીમાચિહ્નો હતાં. દરેક માટે તેને વારાફરતી એકેક

જુદું નોબલ પારિતોષિક અપાય તો પણ ખોટું ન હતું. હકીકતમાં સાપેક્ષવાદને લગતાં બે નહિ, કમ સે કમ એક પારિતોષિક વડે તેનું સન્માન કરવાનો પ્રસ્તાવ હંમેશાં ટલ્લે ચડતો રહ્યો. દરેક મોકે બીજા વિજ્ઞાનીઓના પૂર્વગ્રહો અને ગજગ્રાહો તેનું બહુમાન થવાની સંભાવનામાં વિઘ્ન નાખતા રહ્યા. સ્વીડનના આલ્ફ્રેડ નોબલે સ્થાપિત કરેલા વાર્ષિક ઇનામને લગતી વિધિ લાંબી છે. ભૌતિકશાસ્ત્ર, તબીબીવિજ્ઞાન, રસાયણશાસ્ત્ર વગેરે ક્ષેત્રોના પ્રતિષ્ઠિત સુવનકારો તેમની પસંદગીના ઉમેદવારનું નોમિનેશન કરે અને ભલામણનો પત્ર નોબલ સમિતિને જે તે વર્ષની ૧ ફેબ્રુઆરી પહેલાં મોકલી દે. (ઉમેદવાર ખુદ પોતાનું નામ સુચવી શકે નહિ). ઉમેદવારે



■ સાપેક્ષવાદના સિદ્ધાંત બદલ આઈનસ્ટાઈનને નોબલ પ્રાઈઝ અપાવવાની ભલામણ કરનાર જર્મન રસાયણશાસ્ત્રી વિલ્હેમ બ્રોસ્ટવાઈડ

અમુક ક્ષેત્રમાં મેળવેલી સિદ્ધિની ત્યાર બાદ નિષ્ણાતો દ્વારા છણાવટ થાય, સિદ્ધિને પ્રમાણભૂત ઠરાવતા પુરાવા તપાસી જોવાય અને પછી સપ્ટેમ્બરમાં કે ઓક્ટોબરની શરૂઆતે નિષ્ણાતોની ટીમ પોતાનો રિપોર્ટ નોબલ કમિટિને સુપરત કરી દે. આખરે નવેમ્બરની ૧લી તારીખે જાહેર કરાય કે વીતેલા વર્ષનો કયા ક્ષેત્રનો નોબલ પિતાલ કોને મળ્યો. દા.ત. જાહેરાત ૧૯૨૨માં થાય તો પારિતોષિક ૧૯૨૧ના વર્ષનું ગણવું રહ્યું. ઈનામના વિતરણની તારીખ : ૧૦મી ડિસેમ્બર.

આઈનસ્ટાઈનની ૧૯૦૫ના વર્ષની સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી બદલ જર્મન રસાયણશાસ્ત્રી વિલ્હેમ ઓસ્ટવાલ્ડે ૧૯૧૦માં તેનું નામ સૂચવતું નોમિનેશન ફોર્મ ભરી મોકલ્યું. આ સાયન્ટિસ્ટ પોતે આગલે વર્ષે રસાયણશાસ્ત્રના ક્ષેત્રે નોબલનો ચાંદ મેળવી ચૂક્યો હતો. (આઈનસ્ટાઈનના પિતાએ વર્ષો પહેલાં આઈનસ્ટાઈનને કશી નોકરી અપાવવા વિલ્હેમ ઓસ્ટવાલ્ડને વિનંતીપત્ર લખેલો, જેનો પ્રત્યુત્તર મળ્યો ન હતો). સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીનો મેથેમેટિકલ પુરાવો આઈનસ્ટાઈન પોતે રજૂ કરી ચૂક્યો હતો અને વ્યાપક રીતે તેને સમર્થન મળ્યું હતું. નોબલ સમિતિએ જેમની સલાહ માગી તે પરામર્શક વિજ્ઞાનીઓ જો કે પ્રેક્ટિકલ સાબિતીના આગ્રહી હતા. આ જાતનું પરીક્ષણ કરવાનું ત્યારે શક્ય ન હતું. (પદાર્થને $E=mc^2$ ના સૂત્ર મુજબ એનર્જીમાં ફેરવી શકાય તેનો પુરાવો છેક ૧૯૩૯માં યુરેનિયમના અણુના સફળ ખંડન પછી મળ્યો). નોબલ સમિતિના નિષ્ણાતો છેવટે એવા નિર્ણય પર આવ્યા કે સ્પેશ્યલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટી માટે આઈનસ્ટાઈનને નોબલ વડે નવાજી શકાય નહિ.

આ પારિતોષિક માટે આઈનસ્ટાઈનનું નામ ત્યાર પછી વર્ષોવર્ષ સૂચવાતું રહ્યું, પણ સ્પેશ્યલ થિઅરીના ટેકેદારો કરતાં ટીકાકારોનું પલ્લું ભારે હતું. ૧૯૧૫માં સાપેક્ષવાદની જનરલ થિઅરી રજૂઆત પામી. આ થિઅરીનું મજેદાર પાસું એ કે સૂર્ય જેવા દળદાર ગોળાએ રબરિયા અવકાશી ચાદરમાં જે ગોબો રચ્યો હોય તેનો મરોડ પ્રકાશનાં કિરણોને આપોઆપ વળાંક આપી દે. ખરેખર આવું થાય કે કેમ તેની ચકાસણી કરવાની તક ભૌતિકશાસ્ત્રના નિષ્ણાતોને મે ૮, ૧૯૧૯ના રોજ સાંપડી, જે દિવસ ખગ્ગાસ સૂર્યગ્રહણનો હતો અને સૂર્ય પાછળ રહેલો ક્યાંય દૂરનો તારો સૂર્યની કિનાર પાસે ડોકાવાનો હતો. બ્રિટનનો પ્રખ્યાત ભૌતિકશાસ્ત્રી આર્થર એડિંગ્ટન પરીક્ષણ માટે પોતાના સહયોગીઓ જોડે દક્ષિણ અમેરિકા ગયો અને ગ્રહણ વખતે તારાના દિશાસ્થાન ચીંધી બતાવતી સંખ્યાબંધ તસવીરો લીધી. અંતે જોયું કે સૂર્ય પાસે તારાનાં પ્રકાશકિરણોએ સૂર્યને રચેલા અવકાશી ગોબાના મરોડને અનુસરી દિશા બદલી હતી.

આ પ્રયોગ દ્વારા જનરલ થિઅરી સાચી હોવાની સાબિતી મળી, એટલે કમ સે કમ એ થિઅરી માટે આઈનસ્ટાઈનને ભૌતિકશાસ્ત્રનું નોબલ પારિતોષિક આપી શકાય તેમ હતું. બન્યું એવું કે ખગ્ગાસ સૂર્યગ્રહણનો અભ્યાસ કરનાર બીજી સંશોધક ટીમને જનરલ થિઅરીની આંકડાકીય ગણતરી મુજબનો તારાનાં પ્રકાશકિરણોનો વળાંક જણાયો ન હતો. સહેજ ફરક રહી ગયો હતો. આ કારણસર નોબલ સમિતિએ બીજે વર્ષે (૧૯૨૦માં) આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનને ભૌતિકશાસ્ત્ર અંગેના પારિતોષિક માટે ગેરલાયક ઠરાવ્યો. ઈનામ ચાર્લ્સ ગિલોમ નામના

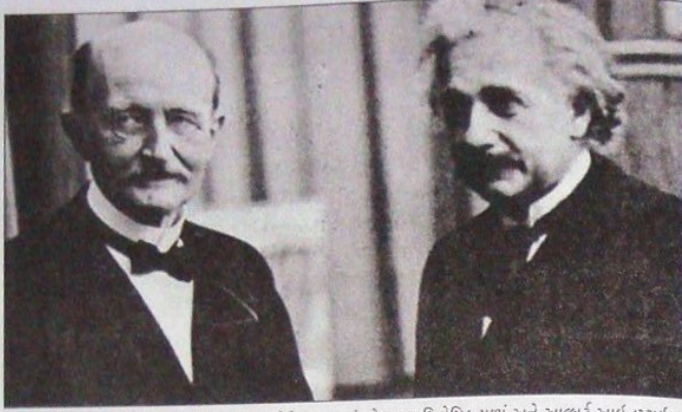
સાયન્ટિસ્ટને આપ્યું. ગિલોમની 'સિદ્ધિ' એ કે તેણે નિકલની અને સ્ટીલની મિશ્ર ધાતુમાં કેટલીક અસંગતિઓ શોધી કાઢી હતી. ભૌતિકશાસ્ત્રના ક્ષેત્રે તે શોધનું ભાગ્યે જ કશું મહત્ત્વ લેખાય, માટે આઈનસ્ટાઈનના વિકલ્પ તરીકે નોબલ સમિતિએ ગિલોમની પસંદગી કરી એ ઘણા વિજ્ઞાનીઓને અજૂગતું લાગ્યું. આઈનસ્ટાઈનના સાપેક્ષવાદને જેમણે હજી સમર્થન નહોતું આપ્યું તેવા કેટલાક ભૌતિકનિષ્ણાતોને પણ લાગ્યું કે નોબલ સમિતિનું પગલું વાજબી ન હતું. સમિતિ પર વધુ પ્રભાવ સાપેક્ષવાદ અંગે સંશય ધરાવતા તેના પરામર્શક ભૌતિકનિષ્ણાતોનો હતો. આઈનસ્ટાઈન ખ્રિસ્તીને બદલે યહૂદી હોવાને લીધે તેના પ્રત્યે અમુક હદે પૂર્વગ્રહનું વાતાવરણ હતું.

વિજ્ઞાનજગતમાં બીજે વર્ષે આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનના તરફદારો વધ્યા અને જુદા જુદા ૧૪ વિજ્ઞાનીઓએ પારિતોષિક માટે તેના નોમિનેશન તરીકે ભલામણ પગો નોબલ સમિતિને મોકલ્યા. વર્ષ ૧૯૨૧નું હતું. આ વખતે સમિતિએ સાપેક્ષવાદનું વૈજ્ઞાનિક મૂલ્યાંકન કરવાની જવાબદારી સ્વીડિશ અકાદમીના સભ્ય ઓલ્વર ગલસ્ટ્રાન્ડને સોંપી. આ પગલાને તો હાસ્યાસ્પદ જ ગણવું રહ્યું, કેમ કે ગલસ્ટ્રાન્ડ ભૌતિકશાસ્ત્રીને બદલે તબીબીશાસ્ત્રી હતો અને સાપેક્ષવાદ બાબતે તેને જરાય ટપ્પો પડતો ન હતો. નવા વિષયના નવા નિશાળિયા તરીકે સ્પેશ્યલ થિઅરી અને જનરલ થિઅરી વિશે કેટલો અભ્યાસ કર્યો તે કોણ જાણે, પરંતુ યુકાદામાં જણાવી દીધું કે બન્ને થિઅરીઓ દમ વગરની હતી. નોબલ સમિતિએ તેના મંતવ્યને સ્વીકારી પણ લીધું. ઓલ્વર ગલસ્ટ્રાન્ડના શબ્દો હતા : 'આખી દુનિયા આઈનસ્ટાઈનને નોબલ પ્રાઈઝ આપવાની માગણી કરે તો પણ હરગીઝ ન આપવું જોઈએ.'

ભૌતિકશાસ્ત્રના ક્ષેત્રે ૧૯૨૧ના વર્ષનું નોબલ પ્રાઈઝ કોને આપવું તે મુદ્દા પર ખાસ્સો વિવાદ જાગ્યો અને નોબલ સમિતિ માટે તો પ્રતિષ્ઠાનો સવાલ જાગ્યો. સમિતિના મેમ્બરોની સ્થિતિ મૂંઝવણભરી હતી. એક તરફ સાપેક્ષવાદને પુષ્ટિ આપતા લગડી પુરાવાનો અભાવ



■ આઈનસ્ટાઈનને નોબલ પ્રાઈઝ માટે ગેરલાયક ઠરાવનાર ઓલ્વર ગલસ્ટ્રાન્ડ



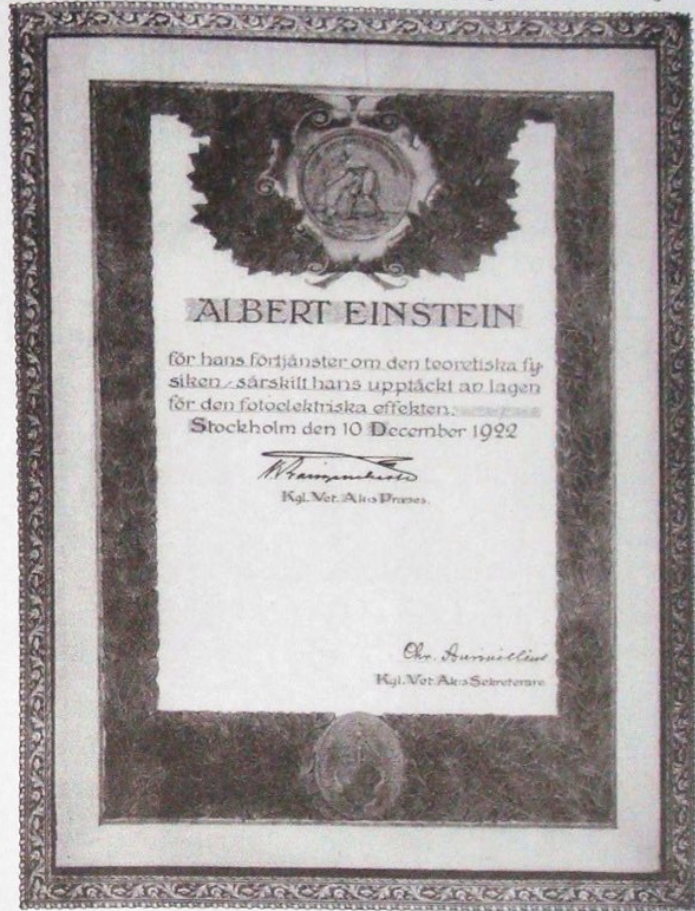
■ ભૌતિકશાસ્ત્રના બે બેરખાં : મેક્સ પ્લાન્ક, જેને ૧૯૧૮નું નોબલ પારિતોષિક મળ્યું અને આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈન, જેને ૧૯૨૧નું નોબલ પ્રાઈઝ અપાયું—પરંતુ સાપેક્ષવાદના સિદ્ધાંત માટે નહિ !

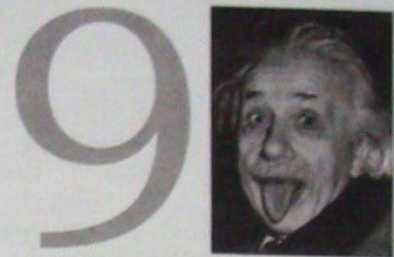
હતો, જ્યારે બીજી તરફ એ સિદ્ધાંત બદલ આઈનસ્ટાઈને મેળવેલી આંતરરાષ્ટ્રીય ખ્યાતિ જોતાં તેને લાંબો સમય અવગણવાનું શક્ય ન હતું. એક કેન્દ્ર ભૌતિકશાસ્ત્રીએ ૧૯૨૨માં (વર્ષ ૧૯૨૧ માટે) આઈનસ્ટાઈનનું નોમિનેશન મોકલતી વખતે પત્રમાં લખ્યું: ‘જરા કલ્પના કરો કે નોબલ વિજેતાઓની યાદીમાં આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનું નામ ન હોય તો આજથી પચાસ વર્ષ પછી (નોબલ પ્રાઈઝ વિશે) જનસામાન્ય મત શો હશે?’

સંજોગોવશાત્ થયું એવું કે ૧૯૨૨માં જ કાર્લ ઓસિન નામનો સ્વીડિશ ભૌતિકશાસ્ત્રી નોબલ સમિતિના મેમ્બર તરીકે નિમણૂક પામ્યો. ઈનામને લગતો મૂંઝવણભર્યો પ્રશ્ન તેણે આઈનસ્ટાઈનની બીજી શોધને બિરદાવવાનો પ્રસ્તાવ મૂકી દૂર કરી આપ્યો. શોધ ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ અંગેની હતી. વર્ષો પહેલાં આઈનસ્ટાઈને પ્રકાશના ફોટોન કણોને એનર્જીના ‘પેકેટ’ તરીકે ઓળખાવ્યા હતા. ધાતુ પર સૂર્યપ્રકાશના ફોટોનનો પ્રહાર થાય ત્યારે કેરમના સ્ટ્રાઈકરની જેમ તે ઇલેક્ટ્રોનને ટક્કર મારી પદભ્રષ્ટ કરે અને ઘણા બધા ઇલેક્ટ્રોન્સ સરવાળે ઇલેક્ટ્રિસિટી તરીકે વહેવાનું શરૂ કરી દે. આને ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ કહેવાય, જેની વૈજ્ઞાનિક સાબિતી મળી ચૂકી હતી. નોબલ સમિતિના નવા સભ્ય કાર્લ ઓસિને બાકીના મેમ્બરોને સૂચવ્યું કે ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટને લગતું સમીકરણ રચ્યા બાદ આઈનસ્ટાઈનને ૧૯૨૧ના વર્ષનું ભૌતિકશાસ્ત્રના ક્ષેત્રનું નોબલ ઈનામ આપી દો.

છેવટે એમ જ બન્યું. આઈનસ્ટાઈનને વિજેતા જાહેર કરવામાં આવ્યો. નોંધવા જેવી વાત એ છે કે પારિતોષિક થિઅરી માટેનું નહિ, પણ સમીકરણ માટેનું હતું. ઈનામના પ્રશસ્તિપત્રમાં (સામેનો ફોટો) ‘સૈદ્ધાંતિક ભૌતિકશાસ્ત્રના ક્ષેત્રે યોગદાન આપવા બદલ અને

ખાસ કરીને ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ સમજાવવા બદલ’ એવા શબ્દો લખવામાં આવ્યા હતા. ‘થિઅરી’ શબ્દનો ઉલ્લેખ ન હતો. આઈનસ્ટાઈનને જણાવી દેવાયું કે પારિતોષિકના વિતરણ સમારંભમાં તેણે માત્ર ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ વિશે બોલવાનું હતું. સાપેક્ષવાદ અંગે કશું જ

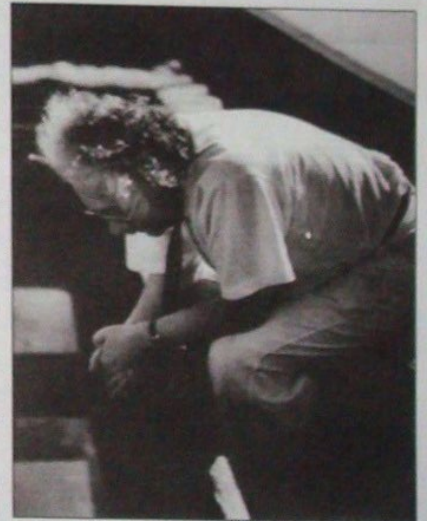




7 ଜନବନ୍ଧୁ ଓ ଆର୍ଯ୍ୟବିହାରୀ

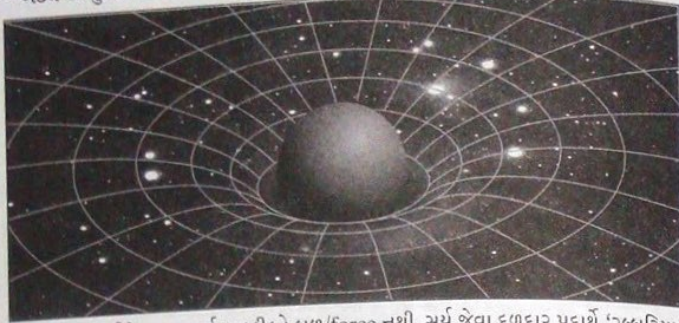
વિશ્વના સૌથી મહાન
વિજ્ઞાની ગણાતા આઈઝેક ન્યૂટને
૧૬૮૭માં ગુરુત્વાકર્ષણના સિદ્ધાંત
આલેખ્યા પછી સવા બસી વર્ષ
લગી વિજ્ઞાનજગત તેમને કાયમી
શિલાલેખ સમજતું રહ્યું. રોકેટ
શાસ્ત્રિંગથી માંડીને નદી પર બ્રેવિટી
બંધ થઇવા સુધી તમામ કારોબાર
એ જ સિદ્ધાંતો મુજબ ચાલ્યો. સૌના
આશ્ચર્ય વચ્ચે આઈનસ્ટાઈને
૧૯૦૫માં પોતાની સ્પેશ્યલ થિયરી
ઑફ રિલેટિવિટી વડે અને પછી
૧૯૧૫માં જનરલ થિયરી ઑફ
રિલેટિવિટી દ્વારા ન્યૂટનને પદબ્રજ
કરી નાખ્યો.

આ રીતે : ન્યૂટનના મતે
સૂર્યનું અસ્તિત્વ જો એકાએક મટી



જાય તો તેના ગુરુત્વાકર્ષણના બંધનમાં જકડાયેલી પૃથ્વી એ જ શણે (રિપીટ : એ જ શણે) મુક્ત બને. સૂર્યની પ્રદક્ષિણા લેવાનું તાત્કાલિક બંધ કરી સીધી લીટીમાં બાલ્યાવકાશ તરફ જવા લાગે, જ્યાં તે માર્ગ વચ્ચે આવતા બીજા તારાની હાથકડીમાં ન સપડાય ત્યાં સુધી તેનો પ્રવાસ અટકે નહિ. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને કલ્પું કે પૃથ્વી તાત્કાલિક મુક્ત ન થાય, કેમ કે સ્પેશ્યલ થિયરી મુજબ બ્રહ્માંડમાં 'માહિતી' પ્રકાશવેગ કરતાં વધુ ઝડપે ગતિ કરી શકે નહિ. ગુરુત્વાકર્ષણનાં મોજાં એ સૂર્ય દ્વારા ટ્રાન્સમીટ થયેલી માહિતી છે. સૂર્યનો પ્રકાશ લગભગ ૮ મિનિટે પૃથ્વી સુધી પહોંચે છે, માટે સૂર્યએ અંતર્યામીન બનતા પહેલાં ગુરુત્વાકર્ષણનાં જે છેલ્લાં મોજાં રવાના કર્યા હોય તેઓ આઠમી મિનિટ સુધી પૃથ્વીને છટકવા ન દે.

આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી પછી જનરલ થિયરીએ ન્યૂટનનું પત્તું જુદી રીતે કાપી નાખ્યું. ન્યૂટનના સિદ્ધાંત મુજબ પદાર્થનું ગુરુત્વાકર્ષણ તેના દળ વડે નક્કી થાય છે --એટલે કે ગુરુત્વાકર્ષણ બળ પદાર્થનો અંતર્ગત ગુણધર્મ છે. આઈનસ્ટાઈને જનરલ થિયરી

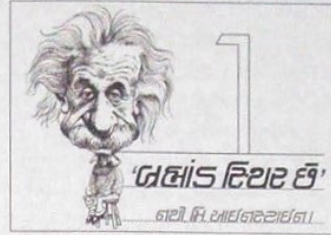


દ્વારા સાબિત કર્યું કે ગુરુત્વાકર્ષણ હકીકતે બળ/force નથી. સૂર્ય જેવા દળદાર પદાર્થે 'રબ્બરિયા' અવકાશી યાદરમાં ગોબો રચ્યો હોય છે અને ગ્રહો તે ગોબામાં સંડોવાયેલા રહી સૂર્ય ફરતે પ્રદક્ષિણા કરે છે. (જુઓ, ઉપર રજૂ કરેલું ગ્રાફિક). દૂધગંગાના સ્થિતિસ્થાપક કેન્દ્રિકામાં સૂર્ય પોતે જેમ આગળ વધતો રહે તેમ ગોબો પાડતો જાય છે, એટલે 'ખાડે ગયેલા' દરેક ગ્રહે પણ તેની પાછળ દોરવાયા વગર આરો નહિ.

આઈનસ્ટાઈનના સાપેક્ષવાદને લગતી સ્પેશ્યલ અને જનરલ એમ બન્ને થિયરીઓ ફૂલપૂરું છે. વિજ્ઞાનીઓ તેમને બખ્તરબંધ સાબિતીઓ વડે પ્રતિપાદિત કરી ચૂક્યા છે. આઈનસ્ટાઈને પોતે કહેલું કે તેણે સાપેક્ષવાદ નામનું જે ચણતર કર્યું તેની એકાદ કાંકરી પણ ખરે તો આખું ચણતર કડડભૂસ બને. સાપેક્ષવાદ રજૂ થયા પછીનાં સોએક વર્ષ દરમિયાન એકેય કાંકરી ખરી નથી.

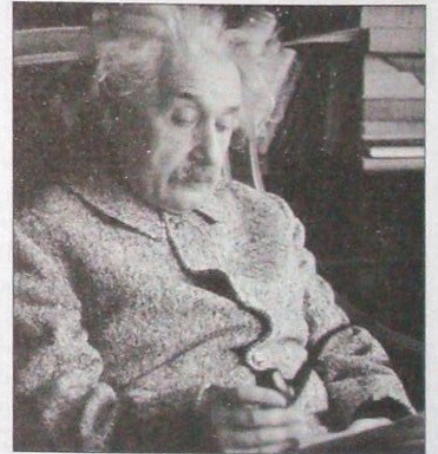
અહીં જો કે સાપેક્ષવાદની વાત જવા દો. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની વાત કરો તો તેના ઘણા ખ્યાલો બેભુનિયાદ પૂરવાર થયા છે. ભલે બહુ પ્રસિદ્ધિમાં આવ્યા નથી, છતાં 'માઈન્ડ

ઑફ ધ મિલેનિઅમ'નું બિરુદ પામેલા આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનો બહુ ચર્ચાયેલો બ્રેઈનપાવર જોતાં તેની અમુક ભૂલો માટે તો mistaken બદલે blunder શબ્દ વાપરવો જોઈએ. આ રહી વૈજ્ઞાનિક બેકગ્રાઉન્ડ સાથેની યાદી :



અને સંતુલિત હોવાનું શું કારણ ? ખરેખર તો બધા અવકાશી ગોળા વચ્ચે અંતર ક્રમશઃ ઘટતું જાય અને સમેટાતું બ્રહ્માંડ અંતે કેન્દ્ર તરફ કડડભૂસ બને. આમ થવાને બદલે સૌ તારા જાણે અવકાશી ચંદરવા પર ટાંકેલાં બટનો હોય તેમ જ્યાંનાં ત્યાં ખોડાયેલા કેમ જણાતા હતા ? આ સ્થિતિ ગુરુત્વાકર્ષણના સિદ્ધાંતની વિરુદ્ધ જતી હતી, એટલે વિજ્ઞાનના સહારે તેનો ખુલાસો આપી ન શકેલા ન્યૂટને છેવટે ઈશ્વરનો સહારો લીધો. ઈશ્વરનો અદૃશ્ય હાથ બ્રહ્માંડનું કેન્દ્રવર્તી પતન રોકતો હોવાનું તેણે જણાવી દીધું. આ નાઠાબારી જડવા પછી ૧૬૮૭માં Principia નામના પુસ્તકમાં ગુરુત્વાકર્ષણનો સિદ્ધાંત વર્ણવ્યો.

ઈશ્વરની આવી કથિત ભૂમિકા આઈનસ્ટાઈનને માનવાલાયક ન લાગી, કારણ કે તેમાં ભૌતિકશાસ્ત્રીય સાયન્સ ન હતું. અલબત્ત, ન્યૂટનની જેમ તેના મતે પણ દૃશ્ય બ્રહ્માંડ સ્થાયી અને સંતુલિત હતું. આમ છતાં તેણે પોતાની જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીનાં જે સમીકરણો લગાવ્યાં તે બ્રહ્માંડના વહેલામોડા સંકોચન તરફ આંગળી ચીંધતાં હતાં. સમીકરણોના આધારે બીજા ભૌતિકનિષ્ઠાતોએ મેળવેલો જવાબ પણ એ જ હતો--અને સહેજે હોવો જોઈએ.



ગુરુત્વાકર્ષણનું બળ હંમેશાં આકર્ષણ સર્જે, અપાકર્ષણ નહિ. બીજી તરફ હકીકત એ કે બ્રહ્માંડનું વલણ જો સંકોચનનું હોય તો પોતાનો સાથરો તેણે દૂરના ભૂતકાળમાં ક્યારનો સમેટી લીધો હોત, પણ હજી તે સ્થિત:પ્રજ જણાતી અવસ્થામાં મોજૂદ હતું.

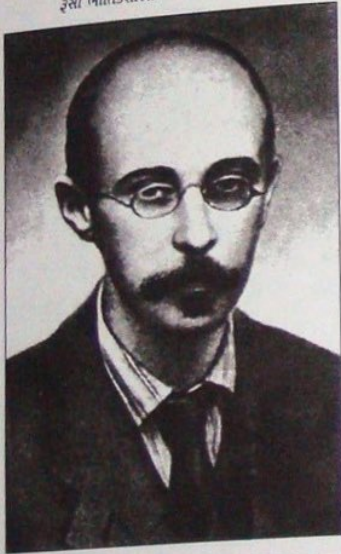
[illegible]

આ કહેવાતા અચાંકને રશિયન ભાતકરાઓએ એકઠા કરી લેવાને પડેલાં અંટલુ જ નહિ, પણ ખુદ આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનાં સમીકરણો વાપરી તેણે સાવ વિરોધી જવાબ તારવ્યો કે બ્રહ્માંડ સંકોચાવાને બદલે

તારવ્યો કે બ્રહ્માંડ સંકોચાવાને બદલે વિસ્તરતું હોવું જોઈએ. ૧૯૨૨માં ફિડમાને પોતાનો દલીલ-દાખલા સાધેનો અભ્યાસલેખ જર્મનીના પ્રતિષ્ઠિત સાયન્સ મેગેઝિનમાં છપાવ્યો, જે વાંચી આઈનસ્ટાઈન પોતાનો અણગમો વ્યક્ત કર્યા વગર રહી શક્યો નહિ. મેગેઝિનને તેણે પત્ર લખ્યો :

‘અસ્થાયી બ્રહ્માંડ અંગે (ફિઝિકાનનો)
દાવો મને શંકાસ્પદ જણાય છે. હકીકતમાં
જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીની
ફોર્મ્યુલા સાથે તેનો મેળ જ બેસતો નથી.’

ફિડમાન મક્કમ હતો. આઈનસ્ટાઈન પણ નમતું જોખવા તૈયાર ન હતો. બ્રહ્માંડ ચોતરફ કેલાતું હોય એ તેના મતે અશક્ય વાત હતી. બ્રહ્માંડ માત્ર આપણી મંદાકિની દૃષ્ટાંતગાનું બનેલું હોવાનો ખ્યાલ એ જમાનામાં સર્વમાન્ય હતો. અમેરિકન ખગોળવિદ એડવિન હબલે ૧૯૨૩માં



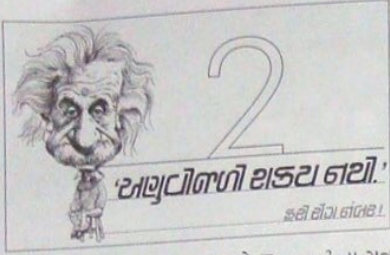
માઉન્ટ વિલ્સનના શિખરે નવા સ્થપાયેલા ૧૦૦” વ્યાસવાળા શક્તિશાળી ટેલિસ્કોપ વડે આકાશદર્શન કર્યું ત્યારે ખબર પડી કે દૂધગંગા પાસે બ્રહ્માંડના છેડો આવી જતો ન હતો. દૂધગંગાની બહાર દેવયાની જેવી બીજી આકાશગંગાઓ પણ હતી. એડવિન હબલને વધુ મોટું આશ્ચર્ય તેમનાં પ્રકાશકિરણોનું સ્પેક્ટ્રોસ્કોપિક પૃથક્કરણ કર્યા પછી મળ્યું. બધી આકાશગંગાઓ કલાકના લાખો કિલોમીટરના વેગે એકેબીજીથી દૂર ભાગી રહી હતી. આકાશગંગા નં. ૧ કરતાં આકાશગંગા નં. ૨ જો બમણા અંતરે હોય તો તેનો દૂર જવાનો વેગ પણ બમણો હતો. હકીકતે આકાશગંગાઓ બ્રહ્માંડના અદૃશ્ય ફલકમાં ‘ખૂંપેલી’ હોય, માટે તેઓ પોતાના સ્વતંત્ર વેગે દૂર ભાગે

નહિ. આમ છતાં, તેમનું વિકેન્દ્રીકરણ થતું હતું, જેનો અર્થ એ કે ખુદ બ્રહ્માડ વિસ્તરતું હતું. ફૂલાવવામાં આવતા ટીપકીદાર ફુગ્ગા પરનાં ટપકાં વચ્ચેનું અંતર વધ્યા કરે એ રીતે આકાશગંગાઓ વચ્ચેનો ફાસલો સતત વધતો હતો.

એડવિન હબલે કરેલી શોધે આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનના cosmological constant/ખગોળશાસ્ત્રીય અચળાંક પર ઠંડું પાણી રેડી દીધું. અચળાંક બ્રહ્માંડનું આઈસ્ટાઈનના મતે થતું સંકોચન રોકતું એન્ટિ-ગ્રેવિટી પરિબળ હતું, જ્યારે હકીકતમાં તો બ્રહ્માંડ સંકોચાવાને બદલે વિસ્તરી રહ્યું હતું. આઈનસ્ટાઈને ૧૯૩૧માં પોતાની ગફલત ‘My biggest blunder/મારી મોટામાં મોટી ભૂલ’ તરીકે કબૂલી. મિસ્ટેકને બદલે બ્લન્ડર શબ્દ તેણે વાપર્યો, કેમ કે ભૂલ રીતસરનો છબરડો વાળ્યા જેવી હતી. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનને ખુદ તેની જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીએ વૈજ્ઞાનિક રીતે ખોટો સાબિત કર્યો હતો.



■ ખગોળશાસ્ત્રી એડવિન હબલે વિજ્ઞાનજગતને પહેલી વાર એ વાતનો પુરાવો આપ્યો કે બ્રહ્માંડ સતત વિસ્તરી રહ્યું છે—અને વિસ્તરણનો વેગ બેસુમાર છે

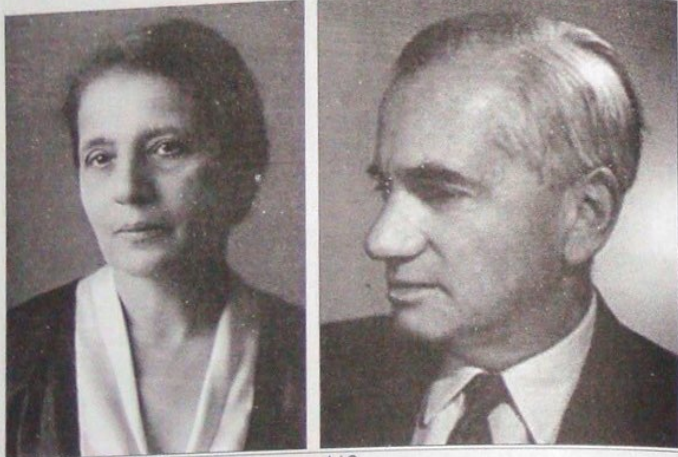


રૂપે શયલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીમાં આઈનસ્ટાઈને પદાર્થ m તેમજ એનર્જી E એકબીજાનાં માત્ર જુદાં સ્વરૂપો હોવાનું જણાવ્યું. માનો કે બેયને જોડતું અદૃશ્ય બોગદું હતું, જેના વાટે આવનજાવન કરી પદાર્થ ઊર્જા બનતો હતો અને ઊર્જા પદાર્થનું સ્વરૂપ પામતી હતી. થિઅરી મુજબ

ટુ-વે ટ્રાફિક શક્ય હતો. મતલબ કે $E = mc^2$ ના સૂત્ર અનુસાર પદાર્થ ઊર્જામાં ફેરવાય અને ઊલટાવેલી $m = E \div c^2$ ફોર્મ્યુલા પ્રમાણે ઊર્જા પદાર્થ બને. પ્રકાશનો વેગ c વર્ગમાં (પ્રતિસેકન્ડે $2,99,792 \times 2,99,792$ કિલોમીટર) છે, જેની ગણતરી વખતે આંકડો બહુ મોટી સંખ્યાનો હોય છે.

પદાર્થ માટે રેડિયમના અણુનું દૈનિક લઈએ. રેડિયમ કિરણોત્સર્ગી છે. ઊર્જા તરીકે આલ્ફા વિકિરણોને ઉત્સર્જિત કરી રેડોનના અણુમાં ફેરવાય છે, જેનું દળ રેડિયમના અણુ કરતાં સહેજ ઓછું હોય છે. દળના ઘટાડાનું પ્રમાણ 0.000023% કરતાં વધારે હોતું નથી, માટે ૧ કિલોગ્રામ જેટલું રેડિયમ 0.00000000 કિલોગ્રામ રેડોનમાં રૂપાંતર પામે છે. ઊર્જા મુક્ત

■ લિઝ મેઈટનરે અને તેના ભત્રીજા ઓટો ફિશ (નીચેના ફોટો) અણુ વિભાજનની થિઅરી ઘડી કાઢ્યા પછી એનરિકો ફર્મીએ (ફોટો, સામેના પાને) પ્રયોગશાળામાં તેમની થિઅરીને પ્રેક્ટિકલ સ્વરૂપ આપ્યું એ સાથે માનવજાત અણુશક્તિ અને અણુઊર્જા એમ બેય યુગમાં એકસાથે પ્રવેશી

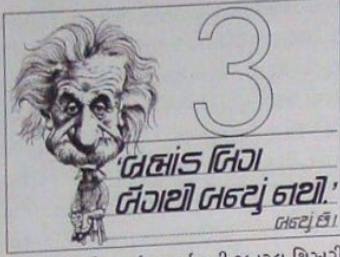


કર્યાના ખાતે રેડિયમ પોતાનું માત્ર 0.0000023 કિલોગ્રામ દળ ગુમાવે, પરંતુ c^2 કહેવાતો ગુણાંક બહુ મોટો છે. પરિણામે એ દળ $20,00,00,00,00,000$ જૂલ એનર્જીમાં ફેરવાય છે--અને તે 800 મેટ્રિક ટન TNT બાફેદ જેટલી છે. રેડિયમના અણુનું પ્રયત્નપૂર્વક વિભાજન કરવું પડતું નથી, કેમ કે એ કિરણોત્સર્ગી પદાર્થ કુદરતી રીતે વિસર્જિત થતો રહે છે. આ જાતનો ગુણધર્મ વધુમાં વધુ ભારે એવા યુરેનિયમના અણુનો નથી, એટલે વિભાજન માટે તેના પર ન્યૂટ્રોન પરમાણુનો મારો ચલાવવો જોઈએ. વિભાજન થાય ત્યારે કેટલુંક દળ એનર્જીમાં રૂપાંતર પામે, પણ c^2 નો ગુણાંક જોતાં ૧ કિલોગ્રામ જેટલા યુરેનિયમ દ્વારા મળતી ઊર્જા અંદાજે $30,00,000$ કિલોગ્રામ ($3,000$ મેટ્રિક ટન) કોલસાના દહન વડે પ્રાપ્ત થતી એનર્જી જેટલી હોય છે.

આ રીતે $E=mc^2$ ના સૂત્ર મુજબ એનર્જી પ્રાપ્ત કરવાનું આઈનસ્ટાઈનને શક્ય જણાયું નહિ. ૧૯૩૪માં તેણે જાહેર કર્યું કે સૂત્રને લાગુ પાડી અણુના વિભાજન દ્વારા જતે દહાડે વીજળી પેદા કરી શકાય 'એવો લેશમાત્ર સંભવ નથી'. પાંચ વર્ષ પછી જાન્યુઆરી, ૧૯૩૯માં ઑસ્ટ્રિયાની મહિલા ભૌતિકશાસ્ત્રી લિસ મેઈટનરે અને તેના સાથી ભૌતિકશાસ્ત્રી ઓટો ફિશે યુરેનિયમ અણુનું વિભાજન કરવા માટેનો સિદ્ધાંત ઘડી કાઢ્યો ત્યારે આઈનસ્ટાઈન હેરત પામી ગયો. ૧૯૩૯માં જ તેણે અમેરિકાના પ્રમુખ કેન્કલિન રૂઝવેલ્ટને પત્ર લખ્યો કે હિટલરનું

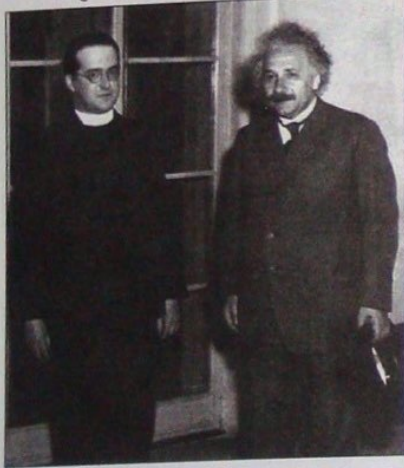


જર્મની યુરેનિયમનો અણુબોમ્બ બનાવી શકે છે, માટે અમેરિકાએ પણ એ દિશામાં પ્રયાસો શરૂ કરવા જોઈએ. ૧૯૪૨માં અમેરિકાની શિકાગો યુનિવર્સિટીની પ્રયોગશાળામાં એનરિકો ફર્મીએ ચેઈન રિએક્શનના ધોરણે અણુનું વિભાજન કરી બતાવ્યું. જુલાઈ ૧૬, ૧૯૪૫ના રોજ અમેરિકાએ તેનો પહેલો અણુબોમ્બ ફોડ્યો. અણુવીજળીને નામુમકિન ઠરાવતી આઈનસ્ટાઈનની ભવિષ્યવાણી ડિસેમ્બર ૨૦, ૧૯૫૧ના રોજ ખોટી પડી, જ્યારે અમેરિકાના ઇટાહો રાજ્યમાં જગતનું પહેલું અણુવીજળીનું મથક કાર્યરત બન્યું. વિશ્વના ૩૨ દેશોમાં આજે ૪૪૧ અણુમથકો છે.



માંડીને જોયું કે આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી બ્રહ્માંડનો દૂરના ભૂતકાળમાં ક્યારેક જન્મ થયાનું સૂચવતી હતી, માટે આરંભના સમયે તે અતિ નાના ટપકા તરીકે જ હોવું જોઈએ. લેમાઈતરે બ્રહ્માંડના વિસ્તરણને ફટકાના વિસ્ફોટ જોડે સરખાવ્યું. વિસ્ફોટ દરમ્યાન પેદા થયેલો ગરમાટો હજી બ્રહ્માંડમાં ચોમેર પ્રસરેલો હોય એવી પણ તેના મતે પૂરી શક્યતા હતી. (આ તર્ક ૧૯૬૫માં સાચો પડ્યો કે જ્યારે બ્રહ્માંડને એક્સલ્યૂટ ઝીરો કરતાં ૩° સેલિયસ જેટલી વધુ 'તપત' હોવાનું પુરાવા સહિત જાણવા મળ્યું). લેમાઈતરે જનરલ થિયરીના જ આધારે ગણતરી માંડી આઈનસ્ટાઈનને પત્ર લખ્યો, જેમાં તેણે બ્રહ્માંડનો જન્મ બિગ બેંગ વડે થયાનું ભારપૂર્વક નોંધ્યું. આઈનસ્ટાઈનનો તેજાબી પ્રત્યુત્તર :

'Your calculations are correct, but your physics is abominable.'
અનુવાદ: 'તમારી ગણતરી સાચી છે, પણ તમારું ભૌતિકશાસ્ત્ર ઘૃણાજનક છે.'



વિસ્તરણ પામતા બ્રહ્માંડના દૃશ્યને અબજો વર્ષ લાંબી ફિલ્મ તરીકે કલ્પી લો. ફિલ્મને પ્રોજેક્ટરમાં રિવર્સ ગતિએ ચલાવો તો એકમેકથી દૂર જતી આકાશગંગાઓ પાછી એકત્રિત થતી જોવા મળે અને તેમનું સંકોચન અંતે ટપકાનું સ્વરૂપ પામે. બેલ્જિયમના જ્યોર્જ લેમાઈતર નામના ખ્રિસ્તી પાદરી-કમ-ખગોળશાસ્ત્રીએ ૧૯૩૧માં સમીકરણો

આઈનસ્ટાઈને જલદ શબ્દ વાપર્યાનું કારણ સમજી શકાય તેવું હતું. બિગ બેંગના તબક્કે જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનાં બધાં સમીકરણો અર્થહીન નીવડે, કેમ કે એ વખતે space હોય નહિ અને time પણ હોય નહિ. સાપેક્ષવાદના બન્ને સિદ્ધાંતો spacetime પર આધારિત હતા. ઊંડાઈ, લંબાઈ અને પહોળાઈ એ ત્રણ પરિમાણો spacetimeનાં હતાં અને તેમની સાથે જ વણાયેલું ચોથું પરિમાણ timeનું હતું. આ રંગમંચ હતો, જેના પર સાપેક્ષવાદના બેય સિદ્ધાંતો

■ જ્યોર્જ લેમાઈતર સાથે આઈનસ્ટાઈન

અજીબોગરીબ નાટક ભજવતા હતા. બિગ બેંગના તબક્કે એ રંગમંચ જ નાબૂદ થતો હતો, માટે જનરલ થિયરીનાં સમીકરણો ચત્તાંપાટ થતાં હતાં.

રહી રહીને છેક ૧૯૪૦ના દસકામાં આઈનસ્ટાઈને સ્વીકાર્યું કે બ્રહ્માંડ ખરેખર બિગ બેંગ વડે રચાયું હતું. બિગ બેંગને સમર્થન આપતા સંખ્યાબંધ પુરાવા ત્યાર પછી મળી આવ્યા. ટૂંકમાં, જ્યોર્જ લેમાઈતરનું ભૌતિકશાસ્ત્ર 'ઘૃણાજનક' ન હતું.



તેને સોંપાયું હતું. રાત્રિના સમયે ગોલંદાજનો ટેમ્પો હળવો થાય એ દરમ્યાન તેણે જનરલ થિયરીનાં સૂત્રો ગણ્યાં, જેમનો નિયોડ અચરજપ્રેરક હતો. આ ખગોળશાસ્ત્રીને આંકડાકીય લેખાજોખાના આધારે જણાયું કે મૃત્યુને ભેટતો તારો જો બહુ મોટા કદનો હોય તો તેનું બળવાન ગુરુત્વાકર્ષણ પ્રકાશનાં કિરણોને પણ છટકવા ન દે. તારા ફરતે અદૃશ્ય ગોળા તરીકે 'ચમત્કારિક આવરણ' રચાય, જેને પાર કરીને અંદર જતો પદાર્થ કદી બહાર નીકળી શકે નહિ. આપણા સૂર્યના કેસમાં એવા ગોળાની ત્રિજ્યા લગભગ ૩ કિલોમીટર ગણાય, માટે સૂર્યને જો એટલી હદે સંકોચી શકો તો એ dark star બને. દેખાય જ નહિ.

કાર્લ શ્વાર્ઝશાઈલ્ડ બ્લેક હોલના સંભવિત અસ્તિત્વ તરફ આંખો ધીરે ધીરે રચ્યો હતો. આઈનસ્ટાઈનની થિયરીના આધારે જ તેણે અર્થઘટન કર્યું હતું અને ખગોળશાસ્ત્રે તે સીમાચિહ્ન જેવું હતું. અસીમ ગુરુત્વાકર્ષણ ધરાવતા તારાને લાગુ પડતી ત્રિજ્યા

■ માત્ર કાગળ-પેન્સિલ વડે બ્લેક હોલનું અસ્તિત્વ 'શોધી' કાઢનાર ખગોળવિદ કાર્લ શ્વાર્ઝશાઈલ્ડ



બ્રહ્માંડની રચના દર્શાવતી ત્રણ આકૃતિઓ



A. આઈન્સ્ટાઈનના પદ્ધતિ મુજબ શ્વેત વામન તારો અભરિયા આકાર જેવા અનંતરિક્ષામાં સ્થિત થઈ શકે છે. B. આ તારોનું કદ એક જગ્યાએ સ્થિત રહેવાનું છે. C. આ તારોનું કદ એક જગ્યાએ સ્થિત રહેવાનું છે. D. આ તારોનું કદ એક જગ્યાએ સ્થિત રહેવાનું છે.

Schwarzschild radius તરીકે જાણીતી બનવાની હતી, પણ આઈન્સ્ટાઈન infinite/અસીમ ગુરુત્વાકર્ષણને લગતો ખ્યાલ સ્વીકારવા તૈયાર થયો નહિ—અને ફરી એ જ કારણ કે જે બિગ બેંગના કેસમાં હતું. મૃત્યુ પામતો તારો જો ડાર્ક સ્ટાર યાને બ્લેક હોલ થાય તો અવકાશી રબરિયા ચાદરને એટલી હદે મરોડે કે spacetime કહેવાતી એ ચાદરનું ત્યાં અસ્તિત્વ જ રહે નહિ. જનરલ થિયરીનાં સૂત્રો મુજબ મળતો જવાબ અનંત ગુરુત્વાકર્ષણ હોય, માટે આઈન્સ્ટાઈનનું ગણિત ત્યાં અર્થહીન સાબિત થતું હતું. શ્વાર્ડશાઈલ્ડના હિસાબને તેણે disaster/પ્રભંડકો કહી વખોડી કાઢ્યો.

ભારતના પ્રખર ભૌતિકશાસ્ત્રી સુબ્રહ્મણ્યમ ચંદ્રશેખરે અંતે ૧૯૩૦માં સાબિત કર્યું કે શ્વેત વામન તારો જો આપણા સૂર્ય કરતાં ૧.૪ ગણો કે વધુ દળનો હોય તો એ તારો ન રહેતાં બ્લેક હોલ બને. (ઉપરના ડાયાગ્રામમાં બતાવ્યા મુજબ ૧.૪ના આંકડાને સહેજ માટે ચૂકી જતો તારો ન્યૂટ્રોન સ્ટારમાં ફેરવાય, જે પણ ખાસો દળદાર હોવાને લીધે અવકાશી ફેબ્રિકમાં સારો એવો ગોબો રચી દે). ૧૯૬૦ના દસકામાં હંસ નક્ષત્રમાં Cygnus X-1 નામનો પ્રથમ બ્લેક હોલ સાંયોગિક પુરાવાના આધારે મળી આવ્યો ત્યારે ચંદ્રશેખરનો વૈજ્ઞાનિક તર્ક સાચો ઠર્યો અને પછી તો બીજા સંખ્યાબંધ બ્લેક હોલનો પત્તો લાગ્યો. ઉપરાંત પુરવાર થયું કે આપણી દૂધગંગા સહિત દરેક આકાશગંગાના કેન્દ્રમાં રાક્ષસી/super massive બ્લેક હોલ રચાયા હોવા જોઈએ. દૂધગંગાના બ્લેક હોલનું દળ : સૂર્ય કરતાં ૩૦ લાખ ગણું !



5 ક્વોન્ટમ થિયરી ખોટી છે.

122

સૂર્યકિરણોને વીજળીમાં ફેરવતા સોલાર સેલ જે સિદ્ધાંત અનુસાર કાર્ય બજાવે તેને photoelectric effect કહેવાય છે. ઈફેક્ટની શોધ આઈન્સ્ટાઈને કરી, જેના માટે તેને ૧૯૨૧માં ભૌતિકશાસ્ત્રનું નોબેલ પારિતોષિક મળ્યું. આઈન્સ્ટાઈનને જણાવ્યું કે પ્રકાશકિરણો મોજાં તરીકે વહે છે, પણ તેમને એનર્જીનાં 'પેકેટ' કહી તો પણ ખોટું નથી.

ટૂંકમાં, પ્રકાશ એ મોજાં છે અને ફોટક કણો પણ છે. આ 'પેકેટ'ને તેણે ફોટોન તરીકે ઓળખાવ્યાં, પરંતુ સૂત્રો ગણવા બેઠો ત્યારે ખબર પડી કે ફોટોનનો સમય-દિશા માપી શકતા નથી અને તેની વર્તણૂકનો કશો ધોર જ હોતો નથી—કહો કે ગમે તે કાઢીએ બેસતા ઊંટ જેવો ઘાટ છે.

અગાઉ મેક્સ પ્લાન્ક નામના જર્મન ભૌતિકશાસ્ત્રીએ આવા 'પેકેટ' માટે ક્વોન્ટમ શબ્દ વાપર્યો હતો. (લેટિન ભાષામાં quantum એટલે how much?). એનર્જીની ચોક્કસ માત્રાને તેણે quanta કહી હતી. આઈન્સ્ટાઈનને સમગ્ર બ્રહ્માંડને મોટા પાયે લાગુ પડતા સાપેક્ષવાદના બે સિદ્ધાંતો ઘડ્યા હતા, જ્યારે મેક્સ પ્લાન્ક જેવા ભૌતિકશાસ્ત્રીનો સૂક્ષ્મ અણુના લેવલે થતી ગતિવિધિનો અભ્યાસ કરતા હતા.

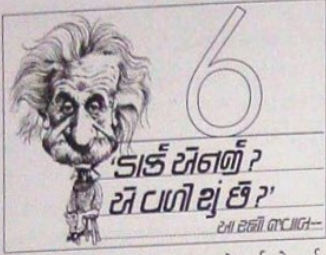
અભ્યાસ દરમિયાન તેમણે જોયું કે તળના એ લેવલે બધું અઢેગઢે યાને અકળ રીતે થતું હતું, જેમનું પૂર્વાનુમાન કરી શકાય નહિ. કંઈ પણ બની શકે અને ગમે ત્યારે બને—એટલે સુધી કે થોડી ઘણી ફોટોન એ નર્જી ધરાવતો શૂન્યાવકાશ આખેઆખા બ્રહ્માંડનું સર્જન કરી નાખે ! આ ક્વોન્ટમ થિયરી હતી, જે આઈન્સ્ટાઈનને માન્ય ન હતી. વિજ્ઞાન જેને સમજાવી ન શકે એ બાબતને વિજ્ઞાન કહેવાય નહિ. આ જાતની લક બાય ચાન્સ સ્થિતિ તો જુગારખાનામાં હોય, માટે આઈન્સ્ટાઈનને તીખા શબ્દોમાં કહ્યું: 'God does not play dice with the Universe.' ('ઈશ્વર બ્રહ્માંડ સાથે પાસાની રમત ખેલતો નથી').



આ તસવીર ૧૯૨૫ની છે કે જ્યારે ક્વોન્ટમ થિયરીની ચર્ચા માટે આઈન્સ્ટાઈન અને નીલ્સ બોહર રૂબરૂ મળ્યા

ડેન્માર્કના નીલ્સ બોહર નામના પ્રખ્યાત અને નોબેલવિજેતા ભૌતિકશાસ્ત્રીએ જવાબ દીધો : 'ઈશ્વરે શું કરવું તેની એને સલાહ આપવાનું રહેવા દો.'

વિજ્ઞાનના ક્ષેત્રે ક્વોન્ટમ થિયરી આજે પોતાનાં મૂળિયાં સ્થાપી ચૂકી છે અને જાણવારમાં લાખો આંકડાની ગણતરી કરી દેતા ક્વોન્ટમ કમ્પ્યુટર બનાવવા માટે પણ મોટે પાયે વૈજ્ઞાનિક સંશોધન ચાલી રહ્યું છે. ક્વોન્ટમ થિયરી જો કે ભારે અટપટી છે, પણ એટલું યાદ રાખો કે આલ્બર્ટ આઈન્સ્ટાઈનનો સાપેક્ષવાદ અણુના લેવલે ચાલતી અકળ પ્રક્રિયાને સમજાવી શક્યો નથી—અને બ્રહ્માંડમાં મોટા ભાગની પ્રક્રિયાઓ અણુના હસ્તે થાય છે.



સાપેક્ષવાદના પ્રણેતાનું કયું અનુમાન વાસ્તવિક ન ઠર્યું તેની ચર્ચા પછી શી વાસ્તવિકતાનું અનુમાન કરવાનું તે ચૂકી ગયો એ પણ નોંધવું રહ્યું. અગાઉ કરતાં વધુ ઝડપે બ્રહ્માંડનો સાથરો ફેલાવી રહેલી ડાર્ક એનર્જી તેના ધ્યાન બહાર રહી જવા પામી. માત્ર ૪% બ્રહ્માંડ તારા અને ગ્રહો જેવા દૃશ્યમાન પદાર્થનું બનેલું છે અને ૨૨% અદૃશ્ય ડાર્ક મેટરના

સ્વરૂપનો છે. બાકીનો ૭૪% ફાળો ડાર્ક એનર્જીનો છે, જે એન્ટિ-ગ્રેવિટી જેવો પ્રભાવ દાખવે છે. આઈનસ્ટાઈનના જમાનામાં ડાર્ક એનર્જી ન હતી એવું નહિ. હકીકતે ૧૩.૭ અબજ વર્ષ પહેલાં બ્રહ્માંડનો જન્મ થયા બાદ આરંભમાં પદાર્થનું અને તેની ગ્રેવિટીનું જોર રહ્યું. આને લીધે બ્રહ્માંડ જરા ધીમી ઝડપે વિસ્તર્યું, કેમ કે ગુરુત્વાકર્ષણે તેના વિસ્તરણ પર થોડી ઘણી બ્રેક દાબેલી રાખી. આશરે નવ અબજ વર્ષ પહેલાં ડાર્ક એનર્જી તેનું પ્રતિગુરુત્વાકર્ષણ દાખવવા માંડી અને બ્રહ્માંડ વધુ ને વધુ ઝડપે ફેલાવા લાગ્યું. હજી ફેલાય છે એટલું જ નહિ, પણ ઝડપમાં સતત વધારો થતો જાય છે. વિસ્તરણ જો એમ જ થતું રહે તો સમજવાનું કે બ્રહ્માંડ 'ઓપન યુનિવર્સ' છે--એટલે કે પાછું કદી સંકોચાવાનું નથી. બધી આકાશગંગાઓ પૃથ્વીવાસી માનવજાતની દૃષ્ટિમર્યાદા બહાર નીકળી જવાની છે અને હાલનું તારાજડિત નભોમંડળ કાળુધબ્બ બનવાનું છે. અલબત્ત, માનવજાતનું ત્યારે અસ્તિત્વ ન હોય એ જુદી વાત છે.

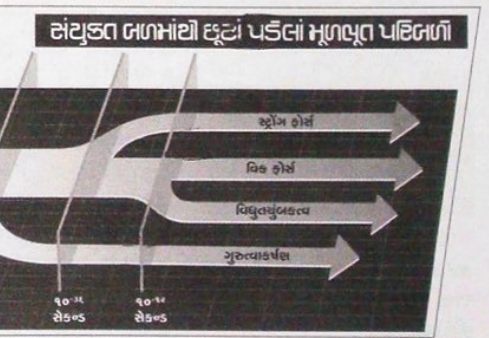
આ ડાર્ક એનર્જીનું સાપેક્ષવાદના બે સિદ્ધાંતોમાં ક્યાંય સ્થાન નથી. 'માઈન્ડ ઓફ ધ મિલેનિઅમ' કહેવાતા આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનું બેમિસાલ મગજ આખા બ્રહ્માંડમાં ફરી વળ્યું, પણ બ્રહ્માંડનો ૭૪% માલ તેના માટે નજરઅંદાજ રહ્યો.



પૃથ્વી સહિતના તમામ બ્રહ્માંડમાં થતી દરેક ક્રિયા અને પ્રતિક્રિયા વિદ્યુતચુંબકત્વ સ્ટ્રોંગ ફોર્સ, વિક ફોર્સ તથા ગુરુત્વાકર્ષણ એ ચાર મૂળભૂત પરિબળોને આભારી છે. ગુણધર્મો મુજબ જોતાં તેમની વચ્ચે એકેય વાતે સામ્ય નથી. વિદ્યુતચુંબકત્વ પ્રકાશનું અને વીજાણુઓના પ્રવાહનું (વીજળીનું) કારક છે. સ્ટ્રોંગ ફોર્સ અણુનાભિમાં સમાન વીજભાર

ધરાવતા તેમજ પારસ્પરિક અપાકર્ષણને લીધે છૂટા પડવા મથતા પ્રોટોન્સને એકબીજા સાથે જકડી રાખે છે. વિક ફોર્સ રેડિઅમ જેવા પદાર્થની અણુનાભિના કિરણોત્સર્ગી ક્ષયનું નિયમન કરે છે. ગુરુત્વાકર્ષણનું પરિબળ બે પદાર્થો વચ્ચે કુદરતી ખેંચાણ સર્જે છે. ચારેય પરિબળોને એ રીતે પોતપોતાની અલગ પ્રકૃતિ છે--અને તેઓ સમાન બળ પણ ધરાવતાં નથી.

વિચારવા જેવો મુદ્દો : બિગ બેંગ નામનો મહાવિસ્ફોટ થયો એ વખતે બ્રહ્માંડ ઘગધગતું અતિ સૂક્ષ્મ બિંદુ હતું. ચારેય પરિબળો ત્યારે સમાન શક્તિનાં હતાં એટલું જ નહિ, પણ સિંગલ પરિબળ તરીકે સંયુક્ત/unified હતાં. ભૌતિકનિષ્ણાતોએ વૈજ્ઞાનિક સમીકરણોના આધારે માંડેલી ગણતરી અનુસાર મહાવિસ્ફોટ બાદ સૌ પ્રથમ ગુરુત્વાકર્ષણના પરિબળનો કાંટો છૂટો પડ્યો. બીજા કાંટામાં બાકીનાં ત્રણ પરિબળો (વિદ્યુતચુંબકત્વ, સ્ટ્રોંગ ફોર્સ અને વિક ફોર્સ) સંયુક્ત રહ્યાં, માટે એકેયનું સ્વતંત્ર અસ્તિત્વ ન હતું. સેકન્ડના અબજોમા ભાગ જેટલો સમય વીત્યો ત્યારે એ બીજા કાંટાને શાખા ફૂટી, જે સ્ટ્રોંગ ફોર્સની હતી. (જુઓ, આકૃતિ). વિદ્યુતચુંબકત્વ અને વિક ફોર્સ તે પછી અલગ થયાં અને



પોતપોતાના અલગ ભૌતિકશાસ્ત્રીય ગુણધર્મ પામ્યાં. જોવાની વાત એ છે કે આકૃતિમાં બતાવ્યા મુજબ ગુરુત્વાકર્ષણના પરિભળે બાકીનાં ત્રણ પરિભળો કરતાં જુદો ચોકો રચ્યો--એટલે કે પહેલો ફોટો માત્ર તેનો હતો, જ્યારે બીજા ફોટોને ત્રણ શાખાઓ નીકળી હતી.

આઈનસ્ટાઈનને થયું કે અખિલ બ્રહ્માંડનું સંચાલન કરનારા ચારેય પરિભળો ભૂતકાળમાં જો unified/સંયુક્ત હોય તો આજે થિઅરેટિકલ યાને સૈદ્ધાંતિક રીતે તેમને સિંગલ પરિભળના સ્વરૂપે જોડી શકાય કે નહિ? આ જાતની થિઅરી બ્રહ્માંડની દરેક ગતિવિધિ અંગે ફોડ પાડી દે, માટે તેને Theory of Everything/TOE કહી શકીએ. થિઅરી રચવામાં મુશ્કેલી ક્યાં પડે તે જુઓ : એક પંગતે બેસી શકે એવાં ત્રણ પરિભળો વિદ્યુતચુંબકત્વ, સ્ટ્રોંગ ફોર્સ અને વિક ફોર્સ છે. ત્રણેયની અસર તેમના વાહક કણો દ્વારા થાય છે.

વિદ્યુતચુંબકત્વની અસરના વાહક કણો ફોટોન છે, સ્ટ્રોંગ ફોર્સના વાહક gluon/ગ્લુડ જેવા ગ્લુઓન છે, તો વિક ફોર્સના ઇલેક્ટ્રોન-ન્યૂટ્રિનો છે. ગુરુત્વાકર્ષણનો મામલો તદ્દન જુદો છે. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટી મુજબ તે ફોર્સ એટલે કે પરિભળ જ નથી. સૂર્ય જેવો તારો અને પૃથ્વી જેવો ગ્રહ અવકાશી રબરિયા ચાદરમાં ગોબો રચે છે. ચાદરના મરોડને અનુસરતી પૃથ્વી આપોઆપ સૂર્ય ફરતે અને ચંદ્ર આપોઆપ પૃથ્વી ફરતે ચકરાવા લે છે. પૃથ્વી તેમજ ચંદ્ર પકડાયેલા રહે તેને ન્યૂટન ગુરુત્વાકર્ષણનો પ્રતાપ ગણે છે, પરંતુ આઈનસ્ટાઈન નહિ. સમસ્યા અહીં જ છે. આઈનસ્ટાઈનના સાચા ઠરેલા સાપેક્ષવાદ મુજબ ગુરુત્વાકર્ષણ જો force/પરિભળ નથી, તો વિદ્યુતચુંબકત્વ, સ્ટ્રોંગ ફોર્સ અને વિક ફોર્સ એ ત્રણ પરિભળો સાથે તેનું એકીકરણ કરવું શી રીતે? આ જાતનો મેળ બેસાડતી થિઅરી ઑફ એવરીથિંગ/TOE રચવા માટે આઈનસ્ટાઈન પોતે વર્ષો સુધી મચેલો રલ્યો, પણ તેની કોશિશો પાછી વલોવીને માખણ કાઢવા જેવી વ્યર્થ હતી. ૧૯૨૮માં તેણે જે થિઅરી રચી તે શરૂઆતે ખૂબ ગાજી, પણ ત્યાર પછી ટીકાનાં તીર વરસ્યાં. સૌથી તીખો ટીકાકાર ઓસ્ટ્રિયાનો નોબેલ પારિતોષિક વિજેતા ભૌતિકશાસ્ત્રી વૂલ્ફગેંગ પોલી (ડાબો ફોટો) હતો, જેણે TOEમાં ઘણાં ગાબડાં ચીંધી બતાવ્યાં. આઈનસ્ટાઈને છેવટે ૧૯૩૧માં પોતાની ભૂલ સ્વીકારી તેને પત્ર લખ્યો : 'You were right after all, you rascal.'



અંગે પ્રયાસો ચાલુ રાખ્યા. એપ્રિલ ૧૮, ૧૯૫૫માં તે મૃત્યુ પામ્યો તેના આગલા દિવસે પણ તેણે થિઅરી ઑફ એવરીથિંગને લગતાં પોતાનાં સમીકરણો લખેલાં કાગળિયાં ફરી તપાસી જોવા મંગાવ્યાં, પરંતુ છેલ્લી ઘડીએ પણ દિમાગમાં ઝબકારો ન થયો તે ન થયો. કોઈ બીજા ભૌતિકશાસ્ત્રીનેય દિમાગમાં આજ દિન સુધી થયો નથી. ■

10



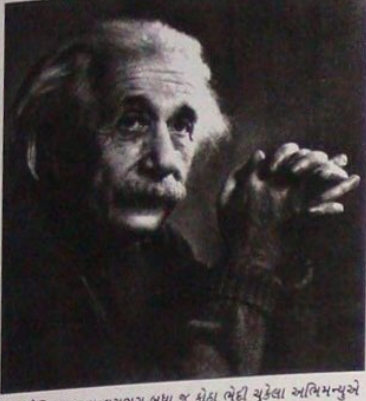
આઈનસ્ટાઈનનો આખરો અઠિગપરોક્ષા

વિદ્યુતચુંબકીય મોજાં તરીકે વહેતાં મૂકાયેલાં પ્રકાશનાં કિરણોને વેરવિખેર થતાં રોકી સૈન્યની શિસ્તબદ્ધ ટુકડીની જેમ એકજૂથ રાખી શકો તો અત્યંત તેજસ્વી શેરડો રચાય એમ જ્યારે આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને ૧૯૧૭ માં જણાવ્યું ત્યારે ભલભલા વિજ્ઞાનીઓ તેની એ શોધનું મહત્વ સમજ્યા ન હતા. આઈનસ્ટાઈનનું અવસાન થયાના આગલે વર્ષે ૧૯૫૪ માં ચાર્લ્સ ટાઉન્સ નામના અમેરિકન વિજ્ઞાનીએ ક્રાંતિસર્જક ટેકનોલોજિકલ આવિષ્કાર વડે તેની થિઅરીને સિદ્ધ કરી. ટાઉન્સે લેસર કિરણોનો શેરડો રચી બતાવ્યો, જે આઈનસ્ટાઈને જણાવેલા સિદ્ધાંત મુજબ રચાયો હતો અને વખત જતાં એ શેરડો ડિજિટલ ડિસ્ક, બાર કોડ, લેસર પ્રિન્ટર, ફાઈબર ઑપ્ટિક્સ, હોલોગ્રાફી, લેસર આય સર્જરી, ડી.વી.ડી., રેન્જ ફાઈન્ડર, લેસર ગાઈડડ બોમ્બ વગેરે મળીને વીસેક શોધો માટે નિમિત્ત બનવાનો હતો.

સૂર્યના પ્રકાશનું વીજળીમાં રૂપાંતર કેવી રીતે થાય તેનો વૈજ્ઞાનિક ખ્યાલ આપતી ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ કહેવાતી થિઅરી આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને ૧૯૦૫ માં જગત સમક્ષ મૂકી હતી. થિઅરી સચોટ હોવા છતાં સામાન્ય લોકોને તેની પ્રેક્ટિકલ અને પ્રત્યક્ષ સાબિતી છેક ૧૯૫૪ માં જોવા મળી. અમેરિકાની બેલ લેબોરેટરીઝના જી. એલ. પિઅરસન, સી. એલ. ફુલર અને ડી. એમ. ચેપલિન નામના ત્રણ સંશોધકોએ તે વર્ષે સિલિકોન વાપરી પ્રથમ સોલાર સેલ બનાવ્યા. પરીક્ષણ વખતે પ્રકાશનાં કિરણોનો તે સેલ પર અભિષેક થયો કે તરત મંદ વિદ્યુતપ્રવાહ જન્મ્યો.

ગિર્જા તથા પદાર્થ એક જ 'વસ્તુ'નાં બે સ્વરૂપો હોવાનો દોસ દાવો આઈનસ્ટાઈને

૧૯૦૫ માં કર્યો હતો. આ વાત તેણે $E=mc^2$ એવી ટચકડી ફોર્મ્યુલાના સ્વરૂપમાં રજૂ કરી હતી, જેની સત્યતા વિશે અનેક વિજ્ઞાનીઓ શંકાશીલ હતા. ઊર્જા અને પદાર્થ એક જ સિદ્ધાંતની બે સાઈડ હોય એ વાત સામાન્ય બુદ્ધિને જરૂર નહિ. ૧૯૩૮ માં યુરેનિયમના અણુનું વિભાજન કરાયું અને તે પદાર્થ $E=mc^2$ ના સૂત્ર પ્રમાણે જ ઊર્જા મુક્ત કરી ત્યારે આઈનસ્ટાઈનનો સિદ્ધાંત ચોવીસ કેરેટ સાચો ઠર્યો. ઊર્જાને પદાર્થમાં ફેરવવાનો પણ એક પ્રયોગ ત્યાર પછી સફળ થયો.



■ ભૌતિકશાસ્ત્રના લગભગ બધા જ કોઈ બેઠી ચૂકેલા અભિમન્યુએ કસોટીનો છેલ્લો ચક્રવ્યૂહ પણ હવે ભેદી નાખ્યો છે

ગતિશીલ પદાર્થ માટે સમય ધીમો પડે એમ જણાવતી આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની ૧૯૦૫ ના વર્ષની સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીને પણ વર્ષો સુધી શંકાભરી નજરે જોવાતી રહી, પરંતુ ૧૯૭૧ માં હાથ ધરાયેલા એક પ્રયોગે તે શંકાનું પણ બાષ્પીભવન કરી નાખ્યું. રિચાર્ડ ફીડિંગ અને જે. સી. હાકેલે નામના વિજ્ઞાનીઓ ચાર સેન્સિટિવ અણુઘડિયાળો સાથે ઊંચાઈ જેટ વિમાનમાં એરાઉન્ડ-ધ-વર્લ્ડ પ્રવાસે ઉપડ્યા. એક પ્રવાસ તેમણે પૂર્વથી

પરીક્ષણનું પરિણામ : આઈનસ્ટાઈન ફુલ્લી પાસ.

આ મહાન વિજ્ઞાની માટે જીવનનું સૌથી મહત્વપૂર્ણ વર્ષ હોય તો ૧૯૧૫ નું, કેમ કે એ વર્ષે તેણે સૌથી વિવાદાસ્પદ એવી જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટીનો ધડાકો કરી જગત આખાના ભૌતિકનિષ્ઠાતોને ચોંકાવી દીધા. ખગભળાટ મચી ગયો. કાગારોળ પણ મચી. ખાસ કરીને એટલા માટે કે આઈનસ્ટાઈને સાપેક્ષવાદના એ જનરલ સિદ્ધાંતમાં આપેલો ગુરુત્વાકર્ષણનો પરિચય જો સાચો હોય તો પૂરાં ૨૨૮ વર્ષ થયે અફર મનાતો રહેલો આઈઝેક ન્યૂટનનો ગુરુત્વાકર્ષણનો સિદ્ધાંત ખોટો ઠરતો હતો. આ લાંબા સમયગાળા દરમ્યાન આઈઝેક ન્યૂટનનો લૉ ઓફ ગ્રેવિટેશન કદી ખોટો નહોતો ઠર્યો એ વાત પણ એટલી જ સાચી હતી. બીજી તરફ આઈનસ્ટાઈનનું મંતવ્ય રહે સાચું હોય તો પણ એ માનવા જેવું લાગતું ન હતું.

બન્ને વિજ્ઞાનીઓનાં મંતવ્યોમાં તફાવત કેટલી હદનો તે જુઓ : ન્યૂટને એમ કહેલું કે

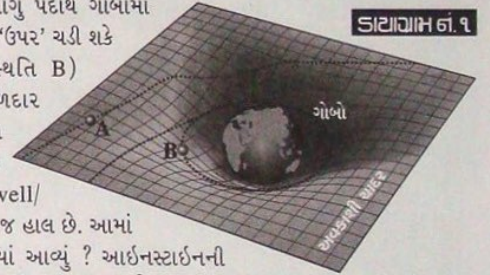
દળ/mass ધરાવતા દરેક પદાર્થમાં ગુરુત્વાકર્ષણ હોય છે. આ પરિભળ તેનો અંતર્ગત ગુણધર્મ છે; એટલે કે તેના દળમાં ઓતપ્રોત છે. પરિણામે સૂર્ય પૃથ્વીને અને પૃથ્વી ચંદ્રને જકડી રાખે છે. આઈનસ્ટાઈનને પૂછો તો જવાબ મળે કે ગુરુત્વાકર્ષણના પરિભળ જેવું કશું છે જ નહિ. પરિભળ સમજ બેઠા છો એ ફક્ત માયા છે. બ્રહ્માંડની ભૂમિતિએ પેદા કરેલો ભ્રમ છે. પદાર્થની (તથા ઊર્જાની પણ) હાજરી તે ભૂમિતિમાં curvature/વકત્તા સર્જે છે. બ્રહ્માંડની રબ્બરિયા ચાદરમાં તેને લીધે ગોબો પડે છે. (જુઓ, નીચેનો ડાયાગ્રામ.) પદાર્થનું દળ ઓછું હોય તો જરા છીછરો ગોબો રચાય અને દળ વધુ હોય તો ઊંડો, એટલે સાફ મતલબ એ થયો કે સ્પેસટાઈમ કહેવાતી રબ્બરિયા ચાદર એટલા ભાગમાં સપાટ ન હોવાને કારણે પ્રકાશનો સીધો તેજલીસોટો પણ ત્યાં વળાંક પામ્યા વિના રહેતો નથી. સીધી લીટીમાં જતા નક્કર પદાર્થને એ જ રીતે વળાંક મળવો રસ્તો. પદાર્થ સહેજ વાર માટે ગોબામાં 'ઊતરી' જાય છે, ચાદરની વકતાને અનુસરવા જતાં પોતે વકી થાય છે, અનાયાસે દિશા બદલે છે (ડાયાગ્રામમાં સ્થિતિ A) અને પાછો 'ઉપર' ચડી જુદા માર્ગે ફંટાય છે.

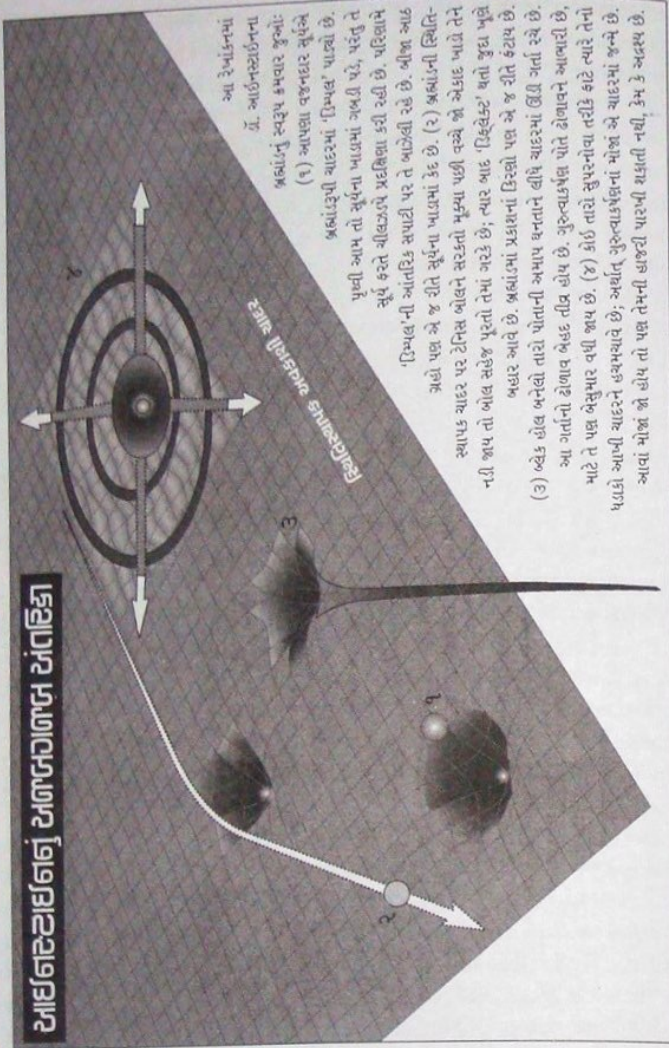
માનો કે રબ્બરિયા ચાદરમાં ગોબો રચનાર અવકાશી પદાર્થ ખાસું દળ ધરાવે છે, તો તેનો ગોબો એટલો બધો ઊંડો હોય (ચાદર એટલી બધી મરોડાયેલી હોય) કે તેની વક ભૂમિતિને અનુસરતો વટેમાર્ગ પદાર્થ ગોબામાં 'ઊતર્યા' બાદ પાછો કદાચ 'ઉપર' ચડી શકે નહિ. (ડાયાગ્રામમાં સ્થિતિ B) ભૂમિતિની વકતા તેને દળદાર અવકાશી ગોળાની હંમેશ માટે પ્રદક્ષિણા લેતો કરી દે!

સૂર્યના gravity well/

ગોબાની અંદર પૃથ્વીના એ જ હાલ છે. આમાં ગુરુત્વાકર્ષણનું પરિભળ ક્યાં આવ્યું ? આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી મુજબ સૂર્યને લીધે રબ્બરિયા ચાદરમાં રચાયેલો મરોડ પૃથ્વીને કેવી રીતે પ્રવાસ ખેડવો એ જણાવે છે, તો બીજી તરફ સૂર્ય રબ્બરિયા ચાદરને કેટલો મરોડ રચવો એ જણાવે છે !

ગુરુત્વાકર્ષણની વ્યાખ્યા આવા વિચિત્ર તર્ક વડે બાંધતી થિયરી આજે આટલાં વર્ષ પછી પણ બુદ્ધિગમ્ય ન જણાય, એટલે ૧૯૧૫ માં તો તેને વ્યાપક સ્વીકૃતિ મળવાનો સવાલ જ ન હતો. આમ છતાં દહેશતનાં વાદળો દૂર થતાં ફક્ત ચાર વર્ષ લાગ્યાં. પદાર્થની હાજરીને લીધે અવકાશી ચાદર/spacetime fabric મરોડાય એટલે કે gravity well કહેવાતો ગોબો રચાય એ તર્કને કસોટીએ ચડાવવાનો મોકો ભૌતિકશાસ્ત્રના નિષ્ઠાતોને મે ૨૯, ૧૯૧૯ ના રોજ મળ્યો. ખગ્રાસ સૂર્યગ્રહણનો દિવસ હતો. સૂર્ય ઢંકાય એ સમયે તેની પાશ્વ્યાદભૂમિકાનો એક પ્રકાશિત તારો અને પૃથ્વી સીધી લીટીમાં આવી જવાના હતા, પણ સૂર્યની કિનાર નજીક એ



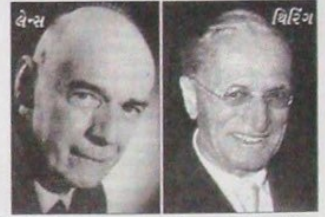


તારો દ્રષ્ટિગોચર થવાનો હતો. આઈનસ્ટાઈનના સિદ્ધાંતની પરીક્ષા લેવા ભૌતિકનિષ્ઠાતો દક્ષિણ અમેરિકા પહોંચ્યા, ગ્રહણ વખતે તારાની દિશામાં અદ્યતન કેમેરા માંડ્યા, અનેક તસવીરો ખેંચી અને છેવટે એ તસવીરોને સરખાવી જોતાં ખબર પડી કે સૂર્ય પાસે તારાના પ્રકાશ ખરેખર દિશા બદલી હતી. પ્રકાશના ફોટોન કણોને દળ/mass તો છે નહિ, એટલે સૂર્યનું 'ન્યૂટનગ્રાવિટી' ગુરુત્વાકર્ષણ તેમને વરતાયું હોય એ શક્ય ન હતું. રેગિસ્ટ્રારમાં ચાલતી ઊંટની વણઝારે બે ઊંચાં ઢૂવા વચ્ચેની ગતિને ઓળંગવા માટે તેના 'મરોડાયેલા' ભૂપૃષ્ઠને ધરા અનુસરવું પડે એમ તારાનો પ્રકાશ સૂર્ય પાસે ગોબાની ભૂમિતિ મુજબ વળ્યો હતો.

પરીક્ષણનું પરિણામ : આઈનસ્ટાઈન ફલ્લી પાસ.

આ ગોળધાણા જેવું પરિણામ આવ્યું તેના કેટલાક મહિના પહેલાં ૧૯૧૮ માં જોસેફ લેન્સ અને હાન્સ થિરિંગ નામના બે ભૌતિકનિષ્ઠાતોએ જનરલ થિયરી માટે નવો પ્રશ્નાર્થ ખડો કર્યો. આઈનસ્ટાઈનને શોધેલાં સિદ્ધાંતો જ લાગુ પાડી તેમણે લોજિકલ સૂચિતાર્થ તારવ્યો કે અવકાશી ચાદરમાં ખૂંપેલો સૂર્ય અગર તો પૃથ્વી જેવો ગોળો ધરીભ્રમણ કરે ત્યારે એ ચાદર સાવ અલિપ્ત રહી શકે નહિ. ચાદરનું કેબ્રિક પણ તેની સાથે ચકાકારે ખેંચાવું જ રજાં.

આ બન્ને ઑસ્ટ્રેલિયન વિજ્ઞાનીઓ ખરેખર શું કહેવા માગતા હતા ? અને છેક ૧૯૧૮ માં તેમણે કહેલી વાતને આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિયરી સાથે શો સંબંધ ? આશ્ચર્યના કેટલાક સુખદ આંચકાનો જલસો માણવો હોય તો જવાબ સહેજ ધ્યાન આપીને વાંચો :



અહીં સુધી બ્રહ્માંડને આપણે રબરિયા ચાદર જોડે સરખાવ્યું. ઉપમા 'ચાલેબલ' ખરી, છતાં સચોટ નથી. ચાદર ટુ-ડાયમેન્શનલ હોય છે. લંબાઈ અને પહોળાઈ એમ ફક્ત બે પરિમાણો ધરાવે છે, જ્યારે આઈનસ્ટાઈનનું બ્રહ્માંડ ફોર-ડાયમેન્શનલ છે. લંબાઈ, પહોળાઈ તથા ઊંડાઈ એ ત્રણ પરિમાણો space નાં છે અને ચોથું પરિમાણ time નું છે. સ્પેસ અને સમય વચ્ચે આઈનસ્ટાઈનને ભેદ રાખ્યો નથી, કેમ કે સ્પેસનું જ્યારે અંતર કાપો ત્યારે ટાઈમનું પણ અંતર કપાય છે. જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીમાં બ્રહ્માંડ = spacetime એટલું યાદ રાખો. કલ્પનાશક્તિને છૂટો દોર આપી બ્રહ્માંડનું એવું સ્વરૂપ નજર સામે લાવો કે જેની ચાદર ફક્ત લંબાઈ અને પહોળાઈ નહિ, ઊંડાઈ પણ ધરાવે છે. જરા મુશ્કેલ કામ છે, કારણ કે પરિકલ્પના માટે શ્રી-ડાયમેન્શનલ મહાસાગરનો આધાર લેવાય તેમ નથી. મહાસાગરની સપાટી પરના જહાજનું તળિયું એક જ દિશામાં (સાગરપેટાણની દિશામાં) 'ગોબો' પાડી શકે, જ્યારે અવકાશી ચાદરમાં પૃથ્વીનો કે સૂર્યનો ગોળો ઉત્તર, દક્ષિણ, પૂર્વ, પશ્ચિમ, અગ્નિ, વાયવ્ય, ઈશાન, નૈઋત્ય અને બીજા જે પણ દિશા વિચારી શકો એ તરફ ગોબો પાડે છે ! આ જાતના અંતરિક્ષની પરિકલ્પના સાથે જ મુશ્કેલ છે.

ઑસ્ટ્રેલિયાના જોસેફ લેન્સ અને હાન્સ થિરિંગે અવકાશી ગોળાના ધરીભ્રમણને લીધે

આસપાસની રબરિયા ચાદર આંટીરૂપે ખેંચાવાનો જે મુદ્દો રજૂ કર્યો તેનોય દ્રશ્યચિત્તાર કલ્પનાદષ્ટિ સામે લાવવો કઠિન છે, છતાં એક વિચારપ્રયોગ અહીં ટાંકી શકીએ. ડાયાગ્રામ નં. ૨ પહેલાં જુઓ. હવે સહેજ મોટા કદના પાત્રમાં મધ ભરો અને તે ઘટ્ટ પ્રવાહી અંતરિક્ષ હોવાનું માની લો. પૃથ્વી તરીકે એકાદ કેઝી બોલ પસંદ કરો અને જોરદાર સ્પિન આપી તેને મધમાં પડતો મૂકી દો. દડાની આસપાસનું મધ તેના ધરીભ્રમણની દિશામાં ખેંચાતું તેમજ આંટી ખાતું હોવાની કલ્પના જો કરી શકતા હો તો સમજી લો કે એ જ વાસ્તવિકતા છે. સાપેક્ષવાદની ભાષામાં વિજ્ઞાનીઓ તેને frame-dragging effect કહે છે. દડાની નજીકનું મધ સાફ એવું તણાય છે. દડાથી વધુ અંતરે તે અસર કમશ: ઘટે છે, અત્યંત દૂરનું મધ તો સહેજ પછા ખલેલ પામતું નથી. વિચારપ્રયોગને હજી આગળ ચલાવીએ. અનુમાન કરો કે દડો મધમાં ગરક થયો, પણ સાવ તળિયે પહોંચતો નથી. ધરીભ્રમણનો વેગ યથાવત્ છે, જેને લીધે ત્યાંનું મધ પણ ધરીભ્રમણની દિશામાં વળ ખાતું રહે છે.



દડાની જગ્યાએ હવે પૃથ્વીને મૂકો અને મધની બદલીમાં અંતરિક્ષનું ફેબ્રિક આંટી ખાતું હોવાનું કલ્પી લો. આ ફરી પાછું મુશ્કેલ કાર્ય છે. મધ અત્યંત ઘટ્ટ હોય, જ્યારે અંતરિક્ષમાં તો આછીપાતળી હવા પણ નથી. બધે લગભગ શૂન્યાવકાશ છે. શૂન્યાવકાશની ચાદર પૃથ્વીના ધરીભ્રમણને લીધે આંટીભેર ખેંચાય એવું કેમ બને ? અલબત્ત, સાપેક્ષવાદનો જનરલ સિદ્ધાંત જો સો ટચનો હોય તો અંતરિક્ષના 'ખાલીખમ'નું પણ frame-dragging થવું રહ્યું. નહિતર પછી એ સિદ્ધાંત ખોટો છે એમ માની લેવું પડે. બીજી એકેય બાબતમાં તે ખોટો ઠર્યો નથી. દરેક કસોટીમાં તે લગડી સાબિત થયો છે, જે બદલ આઈનસ્ટાઈનને ફુલ માર્ક્સ આપવાના થાય છે. આ મહાન ભૌતિકશાસ્ત્રીની બાકી રહેતી એકમાત્ર કસોટી વમળાકારે થતા અંતરિક્ષના ખેંચાણને લગતી હતી. સાપેક્ષવાદની જનરલ થિઅરી રજૂ કરાયાને વર્ષો વીતી ચૂક્યા, છતાં એ ફાઈનલ એક્ઝામ લેવાનું બાકી રહી ગયું. પરીક્ષા મુલતવી રહ્યાનું કારણ પૂછતા નહિ. બહુ દેખીતું છે. અંતરિક્ષ કહેવાતી જે 'વસ્તુ' પોતે અદ્રશ્ય હોય તેને અવકાશી ગોળાની ફરતે અમળાતી જોવી કેમ ?

અલબત્ત, (ચાદર જો ખરેખર અમળાતી હોય તો) એ કામ પણ અશક્ય ન હતું. આ અંતિમ કસોટી માટે અમેરિકાના ભૌતિકનિષ્ઠાઓએ ૪૦ વર્ષ લાંબી એકધારી તપશ્ચર્યાના અંતે (જૂન, ૨૦૦૩માં) આઈનસ્ટાઈનની ફાઈનલ એક્ઝામ લેવા માટે Gravity Probe B નામનું અંતરિક્ષ યાન તૈયાર કરી નાખ્યું અને અંતરિક્ષમાં તેને પૃથ્વી ફરતે ચકરાવા મારતું પણ કરી દીધું. (આની પહેલાં Gravity Probe A વડે તેમણે ૧૯૭૬માં જનરલ થિઅરીના જુદા

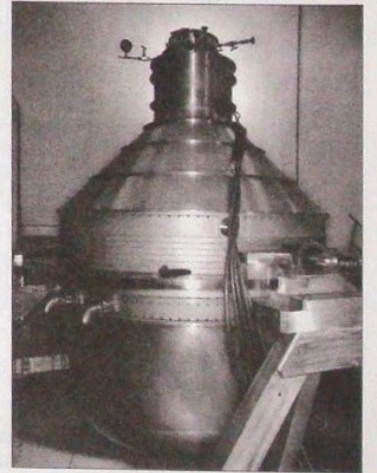
પાસાને ચકાસ્યું હતું. પરિણામ એ જ : આઈનસ્ટાઈન (ઉત્તર !) ૧૯૬૩થી નાસાના ઉપક્રમે તેમણે અંતરિક્ષ યાનનો દરેક પાર્ટ અસાધારણ ચોકસાઈવાળો બનાવવા માટે અથવા તો કહો કે અશક્ય જણાતી ચોકસાઈના તકાદાનો અમલ શક્ય કરી બતાવવા માટે સખત માનસિક તથા શારીરિક શ્રમ વેઠ્યો ત્યારે માંડ ૨૦૦૩માં Gravity Probe B પૂરેપૂરું બની રહ્યું. નાસાના ડેલ્ટા-૨ રોકેટ વડે તેને લોન્ચ કરવા માટે નવેમ્બર ૧૩, ૨૦૦૩નો દિવસ નક્કી થયો. ટેક્નિકલ કારણોસર તેમાં મુદત પડી અને નવું મુહૂર્ત એપ્રિલ ૨૦, ૨૦૦૪નું નીકળ્યું. વિલંબ ભલે થયો, પરંતુ ચાલીસ વર્ષે બનેલા જે યાનને જનરલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીનું પરીક્ષણ કરવા પૃથ્વીની ઊંચી ભ્રમણકક્ષામાં પહોંચાડવાનું હોય તેના માટે સોનેરી ગણાતું સૂત્ર તો એ જ કે, 'દેર સે પહુંચે, દુરસ્ત પહુંચે.'

આ અંતરિક્ષયાનની રચના અને કાર્ય વિશે જણાવતા પહેલાં તેના જન્મને લગતો સરસ પ્રસંગ અહીં ટાંકવા જેવો છે. અમેરિકાની સ્ટેનફોર્ડ યુનિવર્સિટીના (સદ્ગત) ભૌતિકશાસ્ત્રી લેનાર્ડ શીકે ૧૯૫૮માં એક સામયિકમાં નવી જાતના અદ્યતન જાયરોસ્કોપની ટચૂકડી જાહેરખબર વાંચી. વિલિયમ ફેરબેન્ક નામના વિજ્ઞાની મિત્રને તેણે એ પછી નિરાંતની પળો વખતે સવાલ કર્યો : 'તમે માગો એટલી સચોટ રચનાવાળું અને કહો એટલું સેન્સિટિવ જાયરોસ્કોપ ખરેખર બનાવી શકાય તો એ સાધન તમે શેના માટે વાપરો?'

'બેશક, જનરલ થિઅરીની કસોટી લેવા માટે.' વિલિયમ ફેરબેન્કે કહ્યું. લેનાર્ડ શીકે

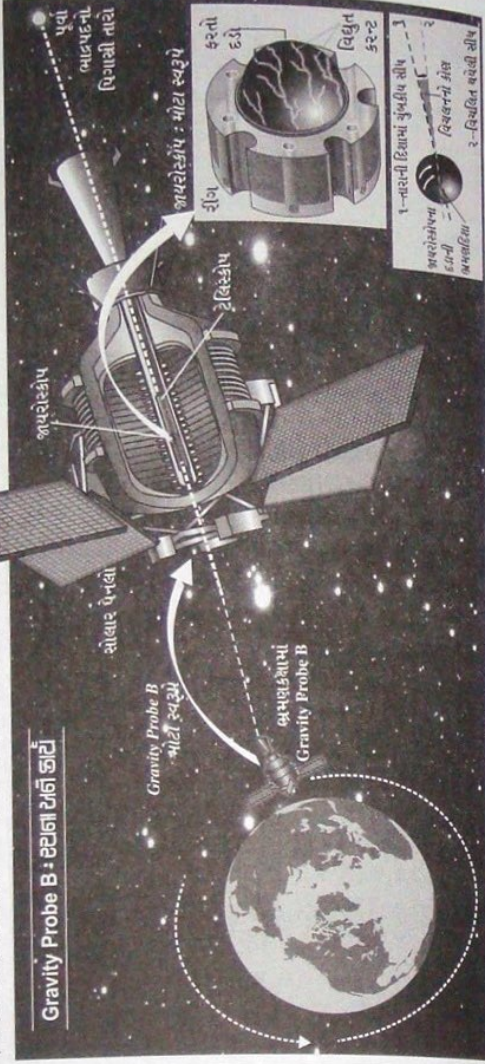
ધારેલો એ જ frame dragging નો મુદ્દો તેણે કાઢ્યો. બેઉ જણાએ ત્યાર બાદ પોતપોતાના બીજા મિત્રો સાથે એ બાબતે ગપસપ કરી. ઘણાખરાનો મત પડ્યો કે પૃથ્વી ભેગાં ઢસડાતા અવકાશી ફેબ્રિકને માપી શકે એવું સૂક્ષ્મગ્રાહી જાયરોસ્કોપ બનાવવું સંભવ નથી. ચારેક દાયકા પછી એવા જ સૂક્ષ્મગ્રાહી જાયરોસ્કોપ વડે સજ્જ થયેલું Gravity Probe B આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિઅરી ઑફ રિલેટિવિટીનાં છેલ્લાં લેખાંજોખાં માટે ધરમકાંટા તરીકે અંતરિક્ષમાં તૈનાત થયું. સૌથી લાંબો ચાલેલો અવકાશી પ્રોજેક્ટ આખરે મૂર્તિમંત થયો. આ યાનનું લ્હય ગણો કે મગજ સમજો, પણ તે જાયરોસ્કોપ હતું. સામાન્ય રીતે જાયરોસ્કોપમાં ધાતુનાં ફ્લાયવ્હીલ વપરાય છે, જેમને ફરતાં કર્યા પછી તેઓ પોતાની ધરીને ટસની મસ થવા દેતાં નથી.

■ ગ્રેવિટી પ્રોબ B : આઈનસ્ટાઈનની ફાઈનલ એક્ઝામ લેવા માટે ભ્રમણકક્ષામાં ગયેલું અંતરિક્ષયાન



‘ટસની મસ’ શબ્દપ્રયોગ જો કે આઈનસ્ટાઈનની પરીક્ષા લેતી વખતે કાચો પડે, એટલે Gravity Probe B માં વપરાયેલું જાયરોસ્કોપ સામાન્ય કક્ષાનું નહોતું. કોઈ પણ જાતનું ઘર્ષણ તેને ન વરતાય એટલા માટે બોલ-બેરિંગ્સવાળી ધરીને બાકાત રાખવી પડી છે. પૈડા જેવાં ફ્લાયવ્હીલમાં ધાતુકણોનું વિસ્તરણ બધે સપ્રમાણ થયેલું ન હોય એ પણ નક્કી, માટે એ ડિઝાઈનને પણ રદિયો અ.પ.વો. ૫ ડાયો. ચોકસાઈનો તકાદો એવો છે કે ધાતુકણોની જરાસરખી અસમાન વહેંચણી કરતા પૈડાને જરાસરખું ડગડગાવે એ પણ ન ચાલે. આ નજીવો વિશ્લેષ પ્રોજેક્ટ પર (અને લાંબી મહેનત પર) પાણી ફેરવી દે.

ચોકસાઈનો તકાદો આટલો સંગઠિત હોવાનું કારણ શું? ભૌતિકશાસ્ત્રી લેનાર્ડ શીકે વર્ષો પહેલાં જનરલ થિઅરીની ફોર્મ્યુલાઓ લડાવીને શોધી



કાઢ્યું તેમ Gravity Probe B ના જાયરોસ્કોપે પોતાના orientation/દિશામાનમાં પડેલો અત્યંત સૂક્ષ્મ તફાવત માપી બતાવવાનો હતો. દિશામાન બદલાય એ જરૂરી નથી, પરંતુ સાપેક્ષવાદની જનરલ થિઅરી જો સાચી હોય તો દિશામાન બદલાવું એ જરૂરીને બદલે અનિવાર્ય છે. લેનાર્ડ શીકના હિસાબે જાયરોસ્કોપની રૂબમાં ૧ વર્ષે ૦.૦૦૦૭° જેટલો તફાવત પડવો રહ્યો. આ ભૌતિક અસરનું સાદું ઉદાહરણ સૂર્યઘડિયાળના બદલાતા પડછાયામાં જોવા મળે છે. મધ્યાહ્નના સમયે તેની ત્રિકોણાકાર શંકુપટ્ટીને ધારોધાર સૂર્ય તરફ મંડાયેલી રાખો ત્યારે પડછાયો પડતો નથી. થોડી વાર બાદ પડછાયો દેખાય અને પછી ક્રમશઃ લંબાતો રહે, એટલે કહી શકાય કે સૂર્ય અગર તો પૃથ્વી સ્થાનાન્તર કરે છે.

કંઈક એવું જ Gravity Probe B ના કેસમાં પણ બનવું રહ્યું—અને બન્યું પણ ખરું! લગભગ ૬૪૦ કિલોમીટર ઊંચે નિયત ભ્રમણકક્ષામાં પૃથ્વીની આસપાસ ફરતા યાનની અંદર જાયરોસ્કોપમાં ફ્લાયવ્હીલને બદલે વપરાયેલાં પિંગ પોંગના બોલ જેવાં સ્ફટિકના ચાર દડા રોટર તરીકે ફરતાં હતાં. વીજળીની superconductor/અતિવાહક ધાતુ નિઓબિયમનું રૂપેરી આવરણ ચડાવેલા એ દડાને પ્રવાહી હિલિયમ વડે શૂન્ય નીચે ૨૭૧° સેલ્શિયસના ટેમ્પરેચરે સાવ ટાઢાબોળ કરી દેવાયેલા, એટલે નિઓબિયમ વીજળી સામેનો અવરોધ સંપૂર્ણ ગુમાવી દીધો. એક વાર તેમાં દાખલ કરાયેલો વીજપ્રવાહ નિરંતર વહેતો હતો. પ્રત્યેક દડાને આવરી લેતી રીંગની આંતરિક સપાટીએ વીજદંડ હોવાને લીધે ચુંબકીય અપાકર્ષણ સર્જાય, પરિણામે તે પરિભળ હંમેશ માટે દડાને રીંગથી અળગો રાખતું હતું. અળગો મીન્સ ૦.૦૨૫ મીલીમીટર છેટે ! અને છતાં દડાની સપાટી એટલી લીસી કે રીંગ અને દડા વચ્ચે ઘર્ષણ થવાની સહેજ પણ સંભાવના નહિ. (કિનિશિંગનો આવો માપદંડ જો પૃથ્વીને લાગુ પાડો તો સૌથી ઊંચો પર્વત ફક્ત ૨.૪૫ મીટર ઊંચો હોય તે પણ લખી લો!) આ રીતે સુપરકન્ડક્ટિવિટીના પ્રતાપે દડો અદ્વર થયા પછી નાનીશી ટ્યુબ દ્વારા નીકળતો હિલિયમ વાયુનો છૂંકારો દડાને ઘૂમરી ખવડાવતો હતો અને મિનિટના ૧૦,૦૦૦ આંટા લેખે ફેરવતો હતો. આ ગતિ એક વાર મળી તે મળી, કેમ કે શૂન્યાવકાશમાં તો ફિક્કશનનો સવાલ જ નહિ.

વિદ્યુતચુંબકત્વના સિદ્ધાંત મુજબ સુપરકન્ડક્ટિંગ પદાર્થની વિદ્યુતનું ચુંબકીય ક્ષેત્ર તેના કાટખૂણે રચાય, માટે Gravity Probe B માં જાયરોસ્કોપના દડાને યાંત્રિક ધરી ન હોવા છતાં ચુંબકીય ધ્રુવ તેમાં ધરીની ગરજ સારતું હતું. જાયરોસ્કોપની આગળ ગોઠવાયેલું ટેલિસ્કોપ તે ચુંબકીય લાઈનને જ લાઈનદોરી સમજી પૂર્વા ભાદ્રપદ નક્ષત્રના પિગાસી નામના તારાની દિશામાં મંડાયેલું રહેતું હતું. એકલવ્યની નજરે એ તારાને સતત જોતું હતું—સતત છ વર્ષ સુધી!

એપ્રિલ ૨૦, ૨૦૦૪ના રોજ અંતરિક્ષમાં ગયેલું Gravity Probe-B યાન ભ્રમણકક્ષામાં વ્યવસ્થિત ગોઠવાયું અને પિગાસી તારાની બિલકુલ સીધમાં આવ્યું એ પછી ઓગસ્ટ ૨૭, ૨૦૦૪માં વૈજ્ઞાનિક અભ્યાસ શરૂ કરવામાં આવ્યો. આઈનસ્ટાઈન ભેગી નાસાના ભૂમિસ્થિત નિષ્ણાતોની પણ કસોટીનો આરંભ થયો. કેમ કે પરીક્ષણ દરમ્યાન યાનમાં કોઈ ટેક્નિકલ ડખો ઊભો થાય તે પાલવે તેમ ન હતું. Gravity Probe-B ના મિશન પાછળ નાસાએ ૭૫ કરોડ

ગોલરનો ખર્ચ કરી નાખ્યો હતો, એટલે તે અવકાશયાન ધાર્યું કામ ન આપે તો બધી રકમ ગયા ખાતે માંડી વાળવી પડે તેમ હતી. આઈનસ્ટાઈન સાચો કે ખોટો ? એ સવાલ યથાસ્થાને રહી જવા પામે એ વળી બીજી મોકાણ !

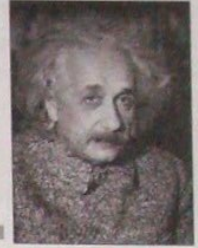
નાસાના (અને ખુદ આઈનસ્ટાઈનના) સદ્ભાગ્યે એવું બન્યું નહિ. યાનના ચાર પૈકી એક જાયરોસ્કોપના કાર્યમાં થોડોક પ્રોબ્લેમ થયો, પણ મિશનમાં બાધારૂપ સાબિત થાય એટલો તે ગંભીર ન હતો. ડિસેમ્બર, ૨૦૦૬માં ત્રીજા અને અંતિમ તબક્કાનું પરીક્ષણ પૂરું થયું એ પછી નાસાના ભૂમિમથકે સંશોધકોની ટીમ Gravity Probe-B યાને મોકલેલા થોકબંધ ડેટાનું વિશ્લેષણ કરવા દિવસ-રાત મચી પડ્યા. આ કામ લાંબો વખત ચાલ્યું. અંતે મે ૪, ૨૦૧૧ના રોજ નાસાએ તેનો રિપોર્ટ રજૂ કર્યો, જેમાં સંશોધકોએ જણાવ્યું કે બ્રહ્માંડની અદૃશ્ય ચાદર પૃથ્વી જેવા ગોળાની ગતિને કારણે ખરેખર જ નજીવા પ્રમાણમાં મરોડાય છે. Gravity Probe-B યાને જણાવ્યું તેમ ચાદરનું ખેંચાણ વાર્ષિક ૦.૦૩૭ આર્કસેકન્ડ (૧ આર્કસેકન્ડ = ૧ અંશનો ૩૬૦૦મો ભાગ અથવા ૦.૦૦૦૨૭°) જેટલું છે. આ આંકડામાં ૧૯ ટકા વધઘટને અવકાશ છે—અને ભૂલચૂક લેવીદેવી જેવી એ ક્ષતિ Gravity Probe-B ના ચાર પૈકી એક જાયરોસ્કોપની નાદુરસ્ત તબિયતે સર્જી છે.

આંકડાનું જો કે બહુ મહત્વ નથી. મૂળ મુદ્દો જુદો છે. બ્રહ્માંડની અદૃશ્ય ચાદરને પૃથ્વી જેવો અવકાશી ગોળો મરોડે છે એ થિઅરી વૈજ્ઞાનિક રીતે સો ટકની પૂરવાર થયાનો બનાવ વધુ મહત્વનો છે. આઈનસ્ટાઈન સાચો ઠર્યો, માટે એમ કહી શકાય કે ગુરુત્વાકર્ષણ અંગે ન્યૂટને રજૂ કરેલી થિઅરી ખોટી સાબિત થઈ. બે પદાર્થો (દા.ત. સૂર્ય અને પૃથ્વી) વચ્ચે કુદરતી ખેંચાણને ન્યૂટને ગુરુત્વાકર્ષણનું લેબલ માર્યું હતું. આ ખ્યાલ Gravity Probe-B ના સંશોધને ખોટો ઠરાવ્યો છે. બ્રહ્માંડની અદૃશ્ય ચાદરમાં સૂર્ય જેવા મોટા કદના ગોળાએ રચેલી ગતીનો ઢોળાવ જ પૃથ્વી જેવા નાના કદના ગતિશીલ ગોળાને તેની આસપાસ ઘૂમરી ખવડાવે છે એવું આઈનસ્ટાઈનનું મંતવ્ય હવે સાચું પૂરાવર થયું છે.

પરીક્ષણનું પરિણામ : અંતિમ કસોટીમાં પણ આઈનસ્ટાઈન કુલ્લી પાસ.

આજથી સાડા નવ દાયકા પહેલાં આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈને પૃથ્વી પર બેઠા બેઠા બ્રહ્માંડનું જે સ્વરૂપ કલ્પ્યું હતું તેને નાસાના Gravity Probe-B અવકાશયાને બ્રહ્માંડમાં રૂબરૂ જઈને 'અનુભવ્યું' છે, એટલે હવે આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીને વળી પાછો બેનિક્ટ ઓફ ડાઉટ આપવાનો સવાલ રહેતો નથી. ■

11

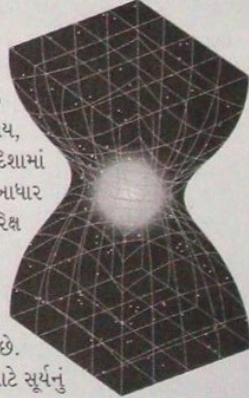


આઈનસ્ટાઈન : અંતિમ દિવસો

આઈનસ્ટાઈને ૧૯૧૫ માં રજૂ કરેલી જનરલ થિઅરી ઓફ રિલેટિવિટીનો ટૂંક સાર એ છે કે અંતરિક્ષ સપાટ કે ઈસ્ટ્રીદાર નથી—અને જો હોય તો તેમાં ગુરુત્વાકર્ષણનું પરિબળ/force સંભવે નહિ. આઈનસ્ટાઈનના મતે એ પરિબળ ખુદ વાસ્તવમાં પરિબળ નથી. સ્પેસ-ટાઈમ કહેવાતી સ્થિતિસ્થાપક ચાદરની વિશિષ્ટ ભૂમિતિનું એ સીધું પરિણામ છે, જેને આઈનસ્ટાઈને 'કોર્સ' તરીકે સ્વીકાર્યું નથી.

જનરલ થિઅરી મુજબ ગુરુત્વાકર્ષણનું સર્જન જુદી રીતે થાય છે. દરેક અવકાશી ગોળો પોતાના દળ/mass થકી એ ચાદરમાં ગોબો રચે છે. રબરની બનેલી અને લંબાઈ તથા પહોળાઈ ધરાવતી સામાન્ય ચાદર ટુ-ડાયમેન્શનલ હોય, પરંતુ અંતરિક્ષ મલ્ટિ-ડાયમેન્શનલ હોવાને લીધે ગોબો બધી દિશામાં રચાય છે. (બાજુની આકૃતિ.) ઊંડાઈમાં તે કેવોક હોય તેનો આધાર અવકાશી ગોળાના દળ પર રહે છે. દળ જેમ વધારે તેમ અંતરિક્ષ વધુ પ્રમાણમાં મરોડાય અને વધારે ઊંડો ગોબો બને.

—ત્યારે ગુરુત્વાકર્ષણ શું છે? અંતરિક્ષનો મરોડ/wrap એ જ આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિઅરી અનુસાર ગુરુત્વાકર્ષણ છે—અને માટે તે પરિબળ નથી. ભૂમિતિ છે. આમ, પૃથ્વી હંમેશા સૂર્યની પ્રદક્ષિણા કરતી રહે છે તેના માટે સૂર્યનું



પોતાનું ગુરુત્વાકર્ષણ જવાબદાર નથી, બલકે સૂર્યએ રચેલા ગોબામાં પૃથ્વીને સફર ખેડવાનો મિનિમમ અવરોધનો માર્ગ મળી રહેતો હોવાને કારણે તે સૂર્યના ચકરાવા લે છે. ગોબાની ભૂમિતિને તે અનુસરે છે. ગુરુત્વાકર્ષણની આવી વ્યાખ્યાનો મતલબ એ થાય કે સૂર્ય અત્યારે છે તેના કરતાં વધુ દળદાર હોય તો પોતાની ફરતેના અંતરિક્ષને તે ગોબારૂપે વધુ પ્રમાણમાં મરોડે અને તેના ગુરુત્વાકર્ષણની અસર હાલ કરતાં વધુ દૂર સુધી પહોંચે. અસર છેવટે તો અવકાશી ભૂમિતિને આભારી હોય એ ભુલવા જેવું નથી--અને તે બાબતમાં આઈનસ્ટાઈન તથા ન્યૂટન એકમેક કરતાં જુદા પડે છે. ન્યૂટનની દ્રષ્ટિએ ગુરુત્વાકર્ષણ એ દરેક પદાર્થનો અંતર્ગત ગુણધર્મ છે, જ્યારે આઈનસ્ટાઈનના મતે ગુરુત્વાકર્ષણ એટલે સ્પેસટાઈમ કહેવાતા અવકાશની ભૂમિતિ સિવાય કશું નહિ.

આઈનસ્ટાઈનની જનરલ થિયરી આવા વિસ્મયજનક મંતવ્યોના હિસાબે શરૂઆતમાં સ્વાભાવિક રીતે શંકાસ્પદ ઠરી અને ભૌતિકનિષ્ણાતો તેનું વહેલી તકે પરીક્ષણ કરવા અધીરા બન્યા. પરીક્ષણ કેવી રીતે થયું અને ત્યાર બાદ ન્યૂટન પછીના સૌથી મહાન વિજ્ઞાની તરીકે આઈનસ્ટાઈને જગતવ્યાપી પ્રસિદ્ધિની રોશનીમાં જીવનનાં શેષ વર્ષો કેવી રીતે વીતાવ્યાં તેની કથા પ્રસ્તુત પ્રકરણમાં વાંચો.

આઈનસ્ટાઈને ૧૯૦૫ માં સ્પેશ્યલ થિયરી ઓફ રિલેટિવિટી ધી કાઢ્યા પછી તેને ભૌતિકનિષ્ણાતોનું સમર્થન મળતાં વાર નહોતી લાગી. વિદ્યુતચુંબકીય મોજો તરીકે પ્રવાસ ખેડનાર પ્રકાશનો વેગ અકર હોવાની સાબિતી મળી ચૂકી હતી, જેના સંદર્ભમાં થિયરીનાં બીજાં પાસાં મેથેમેટિકલ ફોર્મ્યુલાઓ દ્વારા આપોઆપ પુરવાર થતાં હતાં--અને તે પણ એટલી ફૂલપૂરક રીતે કે ૧૯૧૭ માં બ્રિટનની રૉયલ એસ્ટ્રોનોમિકલ સોસાયટીએ તે થિયરી સામે શંકાની આંગળી ચીંધતા અભ્યાસલેખોને કચરાટોપલીના હવાલે કરવાનો નિર્ણય જાહેર કરી દીધો હતો. શંકાખોરોની સંખ્યા પણ ત્યાં સુધીમાં ઝાઝી રહી ન હતી, બલકે સ્પેશ્યલ થિયરીને પડકારવી એ માતબર ભૌતિકનિષ્ણાતોના સર્કલની કાગારોળ વહોરી લેવા બરાબર હતું.

જનરલ થિયરીનો કેસ જુદો હતો. આઈનસ્ટાઈને તેમાં મરોડાતા અંતરિક્ષની વાત કહી

■ સૂર્યગ્રહણનો ટેલિસ્કોપિક અભ્યાસ કરવા બ્રાઝિલ ગયેલી વિજ્ઞાનીઓની ટીમ



ભૌતિકનિષ્ણાતોના મગજને ચકરાતું કરી દીધું હતું. ઈથર જેવો એકંચ પદાર્થ ન ધરાવતું એટલે કે શૂન્યાવકાશનું બનેલું અંતરિક્ષ મરોડાય શી રીતે ? અંતરિક્ષ માટે વપરાયેલી રબ્બરિયા ચાદરની ઉપમા તો માત્ર ઉપમા હતી. એક કલ્પના હતી. રબ્બરની ચાદર તેની વચ્ચોવચ રહેલા વજનદાર ગોળાને લીધે મરોડ પામી શકે, પરંતુ આઈનસ્ટાઈને વર્ણવેલું અંતરિક્ષ રબ્બરનું ન હતું અને તેમાં રચાતો મલ્ટિ-ડાયમેન્શનલ ગોબો પણ અવકાશી ગોળાના વજનને બદલે તેના દળને આભારી હતો. કોઈ પણ જાતના તાણાવાણા વગરના અંતરિક્ષ પર દળની અસર થાય તે માનવા જેવું ન હતું. એકાદ સંગીન પુરાવો ન મળે ત્યાં સુધી તો બેશક નહિ.

નિષ્ણાતોએ પુરાવો છેવટે પ્રયોગશાળાને બદલે અંતરિક્ષમાં જ શોધવાનો થયો અને તે શોધ માટેના અનુકૂળ સંજોગો પેદા થવામાં ચાર વર્ષ નીકળી ગયાં. સૈદ્ધાંતિક રીતે મામલો એકંદરે સિમ્પલ હતો : દૂરથી આવતા તારાના પ્રકાશને માર્ગમાં ક્યાંક આઈનસ્ટાઈનનું મરોડાયેલું અંતરિક્ષ જો અડકેતે ચડે અને તે પ્રકાશનાં કિરણો મરોડ અનુસાર વળી જાય તો નક્કી સમજવું કે આઈનસ્ટાઈન સાચો હતો. જનરલ થિયરી પ્રમાણે સૂર્યના ગોળા પાસે એ જાતનો મરોડ રચાતો હોવો જોઈએ. દિવસે જો કે સૂર્યના પ્રખર તેજ વચ્ચે તારાનો પ્રકાશ દેખી શકાય નહિ અને રાત્રે સૂર્ય દેખાય નહિ. ફક્ત ખગ્ગાસ સૂર્યગ્રહણ એવો મોકો છે કે જ્યારે એ જાતનું પરીક્ષણ કરવું શક્ય બને, પરંતુ ત્યારે પણ સૂર્યની પાખ્યાદભૂમિકાનો તારો સૂર્યની અને પૃથ્વીની બિલકુલ સીધમાં ગોઠવાય એ જરૂરી હતું. આ જાતનું ગ્રહણ મે ૨૯, ૧૯૧૯ ના રોજ થવાનું હતું, જ્યારે સૂર્યની અને ચંદ્રની તકતીઓ પોતાની બિલકુલ પાછળ આવેલા રોહિણી નામના તારાને ટૂંક સમય માટે ઢાંકી દેવાની હતી. તારો પોતે ભલે તકતીની ઓથે ગાયબ રહે, પરંતુ જનરલ થિયરીમાં જો વજૂદ હોય તો તેનાં પ્રકાશકિરણો સૂર્યના એકદમ સાન્નિધ્યમાં આવ્યા પછી દિશા બદલે, પૃથ્વી તરફ ફંટાય અને ચંદ્રની કાળી તકતી પાસે તેનું પ્રકાશિત ટપકું જોવા મળે એ સ્વાભાવિક વાત હતી.

ગ્રહણ થવા આડે બે વર્ષ બાકી હતાં. વળી તે યુરોપમાં નહિ, પણ આફ્રિકાના પશ્ચિમ કાંઠે અને દક્ષિણ અમેરિકાના પૂર્વ કાંઠે દેખાવાનું હતું. પરિણામે સૂક્ષ્મગ્રાહી વૈજ્ઞાનિક સાધનો તૈયાર રાખીને ત્યાં પડાવ નાખવાનું જરૂરી બન્યું. આ ખર્ચાળ પ્રવાસ અભિયાનમાં ખરેખર તો આઈનસ્ટાઈનના જર્મનીને રસ પડવો જોઈએ, પરંતુ જર્મન સરકાર એટલા માટે નિષ્ક્રિય રહી કે આઈનસ્ટાઈન યહૂદી હતો. બ્રિટિશ સરકારે રસ લેવાનું કારણ ન હતું, કેમ કે બ્રિટન ત્યારે આઈનસ્ટાઈનના જર્મની સામે પ્રથમ વિશ્વયુદ્ધ ખેલી રહ્યું હતું. આમ છતાં વૈજ્ઞાનિક સંશોધનને દેશના સીમાડા લાગુ ન પડાય એવું માનતી બ્રિટિશ સરકારે રૉયલ એસ્ટ્રોનોમિકલ સોસાયટીને



■ આર્થર એડિંગ્ટન : જનરલ થિયરીનું પહેલવહેલું પારખું કરનાર બ્રિટિશ ખગોળશાસ્ત્રી

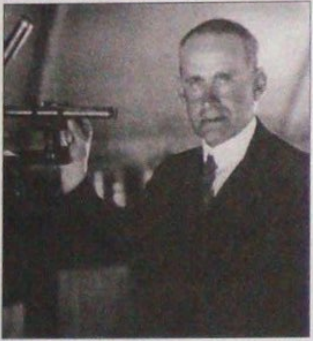
યાત્રાની પૂર્વતેયારી માટે ૧,૦૦૦ પાઉન્ડ ફાળવ્યા. સોસાયટીએ અભિયાનના સૂત્રધાર તરીકે એ સમયના જગમગાશૂર ખગોળશાસ્ત્રી આર્થર એડિંગ્ટનને પસંદ કર્યો.

વૈજ્ઞાનિક દ્રષ્ટિએ પસંદગી યોગ્ય હતી. રાજકીય દ્રષ્ટિએ રૉયલ સોસાયટીને એડિંગ્ટન કરતાં વધુ અયોગ્ય ઉમેદવાર બીજો ન મળ્યો હોત, કેમ કે એડિંગ્ટન ક્વેકર/Quaker તરીકે ઓળખાતા શાંતિપ્રેમી બ્રિટિશ સંગઠનનો મેમ્બર હતો; એટલે કે પ્રથમ વિશ્વવિગ્રહનો પ્રખર વિરોધી હતો. આ સંગઠનના મતે વિશ્વયુદ્ધ બ્રિટને શરૂ કર્યું હતું અને જર્મનીના કશા વાંકગુના વગર તેના પર દોડી બેસાડ્યું હતું. બ્રિટિશ સરકારે શરૂઆતમાં ક્વેકર જૂથના સભ્યોને અવગણ્યા, પણ વિશ્વયુદ્ધ સામે તેમનો વિરોધ જ્યારે વધી પડ્યો ત્યારે બ્રિટનમાં મિડલેન્ડ ખાતે યુદ્ધકેદીઓની છાવણી જેવો કેમ્પ સ્થાપી અનેક જણાને તેમાં પૂરી દીધા. એડિંગ્ટનની ધરપકડનું વૉરન્ટ પણ તૈયાર હતું. બીજી તરફ બ્રિટિશ ઍસ્ટ્રોનોમિકલ સોસાયટીને તેના ખગોળશાસ્ત્રીય જ્ઞાનની તાતી જરૂર હતી. સમજો કે તેના વગર ખગ્રાસ ગ્રહણનો જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીની દ્રષ્ટિએ અભ્યાસ કરવાનું શક્ય ન હતું. બ્રિટિશ સરકારે છેવટે એડિંગ્ટનની ગિરફતારી કરવાનું મોકૂફ રાખ્યું. ખગ્રાસ ગ્રહણના અભ્યાસ સુધીની મુદત નાખી. એડિંગ્ટન નસીબદાર કે ૧૯૧૮ માં ગ્રહણ થાય એ પહેલાં ૧૯૧૮ માં જ વિશ્વયુદ્ધનો નીવડો આવી ગયો.

એપ્રિલ, ૧૯૧૮ માં આર્થર એડિંગ્ટને ખગોળનિષ્ણાતોની બે ટુકડીઓ રચી. એક ટુકડીએ આફ્રિકાના પશ્ચિમ કિનારે ગીનીના અખાતમાં પ્રિન્સિપે નામના ટાપુ પર ગ્રહણના અભ્યાસનો સરંજામ ગોઠવવાનો હતો, જ્યારે બીજી ટુકડીએ દક્ષિણ અમેરિકાના બ્રાઝિલમાં સોબ્રાલ નામના ગામે પડાવ નાખવાનો હતો. ગ્રહણના અભ્યાસ માટે બેઉ સ્થળો માફકસરનાં હતાં.

આર્થર એડિંગ્ટન તેના મદદનીશ વિજ્ઞાનીઓ સાથે એપ્રિલ ૨૩, ૧૯૧૮ ના દિવસે જહાજ દ્વારા પ્રિન્સિપે ટાપુએ પહોંચ્યો. ગ્રહણ થવાને એકાદ મહિનાની વાર હતી, છતાં સાધનસરંજામ ગોઠવવામાં અને તેમનું સંતોષકારક રીતે પરીક્ષણ કરવામાં એટલો સમય વીતી

■ પ્રિન્સિપે ખાતે લેવાયેલી આર્થર એડિંગ્ટનની તસવીર



જવાનો હતો. એડિંગ્ટને રોહિણી નક્ષત્રના અનેક તારાના ફોટા પાડ્યા અને રેફરન્સ માટે સાચવી રાખ્યા. રોહિણીના નક્ષત્ર ભેગી તેના મુખ્ય તારાની પણ તસવીરો એમાં સામેલ હતી.

મે ૨૮, ૧૯૧૮ ના દિવસે ગ્રહણ થાય એ પહેલાં એડિંગ્ટનના નસીબને ગ્રહણ લાગ્યું. વહેલી સવારે આકાશમાં વાદળો ચડી આવ્યાં પછી વરસાદ પડવો શરૂ થયો. વાદળોએ સૂર્યને ઢાંકી દીધો. ઉષ્ણકટિબંધના વિષુવવૃત્ત પાસે આવું વાતાવરણ સામાન્ય રીતે વર્ષના દસેક મહિના રહે, માટે એડિંગ્ટને ગ્રહણ જોવાની આશા છોડી દીધી. ઍટલાન્ટિકની પેલી તરફ બ્રાઝિલના સોબ્રાલમાં

પણ જો હવામાન વરસાદી કે વાદળિયું હોય તો મોટા ખર્ચે હાથ ધરાયેલું વૈજ્ઞાનિક અભિયાન છેવટે ફ્લોપ જવાનું હતું. જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીને ચકાસવાનો બીજો ચાન્સ ત્યાર પછી ચારેક વર્ષે સપ્ટેમ્બર ૧૦, ૧૯૨૩ ના રોજ મળવાનો હતો.

પરંતુ નસીબે એડિંગ્ટનનો સાથ પૂરેપૂરો છોડ્યો ન હતો. એક તરફ બધોરે ૧:૩૦ વાગ્યે સૂર્યને ગ્રહણ લાગવાનું શરૂ થયું અને બીજી તરફ બાય ચાન્સ વાદળો હટી ગયાં. વરસાદ પણ બંધ થયો. હવે મિનિટો ગણાતી હતી. એડિંગ્ટનને ગ્રહણ જોવાની કુરસદ ન મળી. ટેલિસ્કોપિક કેમેરા વડે એક પછી એક ફોટોગ્રાફિક પ્લેટ પર તસવીરો ઝીલવામાં તે વ્યસ્ત રહ્યો. સૌથી મહત્વની તસવીરો ખેંચવાનો વારો આવ્યો તે સમયે જ આકાશમાં સૂર્યની કાળી પોંડેલી એટલે કે ચંદ્ર વડે ઢંકાયેલી તકતી આડે ફરી કેટલાંક આછાં વાદળો છવાયાં અને ખેલ બગાડી નાખ્યો.

ફોટોગ્રાફિક પ્લેટની ખરાબ દશાને લીધે ખેલ અમુક હદે તો આમેય બગડી ચૂક્યો હતો. ગરમ, વરસાદી અને ભેજવાળા હવામાનમાં પ્લેટનું ઇમલ્શન સહેજ જોખમાયું હતું. પ્રકાશનાં કિરણો પ્રત્યે તેમની સંવેદનશીલતા જરા ઘટી હતી, જ્યારે બીજી તરફ એ પ્લેટ પર સંભવિતપણે અંકિત થનાર રોહિણી તારાનું ટપકું ફક્ત ૧ મીલીમીટર વ્યાસમાં પથરાય એટલું સૂક્ષ્મ હતું. આ સફેદ ટપકું રોહિણી તારાનું જ છે કે પછી ઇમલ્શનની બદલાયેલી કેમિસ્ટ્રીનો એ પ્રતાપ છે તે જાણવું કેમ ?

બ્રિટન પાછા ફર્યા બાદ એડિંગ્ટને જોયું કે ટપકું માત્ર એક પ્લેટ પર ઝીલાયું હતું. બાકીની પ્લેટમાં ચંદ્રની તકતી કાળીધબ્બ દેખાતી હતી. એક ફોટાનો આધાર પકડી આઈનસ્ટાઈનને સાચો જાહેર કરી શકાય નહિ, એટલે બ્રિટિશ ઍસ્ટ્રોનોમિકલ સોસાયટીએ બ્રાઝિલ ગયેલી બીજી ટીમ પાછી ફરે ત્યાં સુધી રાહ જોવાનું નક્કી કર્યું. દિવસો લાંબો જહાજ પ્રવાસ ખેડીને એ ટીમ જૂનના અંતે બ્રિટન પહોંચી. નિષ્ણાતોએ પૂરતી તકેદારી સાથે ડઝનેક પ્લેટો ડેવલપ કરી.

પરિણામ એ જ આવ્યું કે જેની આશા ઘણાખરા ભૌતિકનિષ્ણાતોએ રાખી હતી. દરેક પ્લેટ સૂર્ય ઓથે ઢંકાયેલા રોહિણી તારાની હાજરી કહી આપતી હતી એટલું જ નહિ, પણ એ તારાના પ્રકાશનું ગ્રેવિટેશનલ શિફ્ટિંગ આઈનસ્ટાઈને જનરલ થિયરીમાં ભાખ્યા મુજબનું થયું હતું. સૂર્યએ તેની કરતેના અંતરિક્ષને પોતાના ગુરુત્વાકર્ષણ બળના પ્રમાણમાં ચોક્કસ



મરોડ આપ્યો હતો અને રોહિણી તારાનાં પ્રકાશકિરણો બિલકુલ એ મુજબ ચોક્કસ માત્રામાં વળ્યાં હતાં. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનની સ્પેશ્યલ થિયરી વિશે તો વિજ્ઞાનીઓને લગીરે સંદેહ રહ્યો ન હતો. હવે જનરલ થિયરી પણ કમ સે કમ અવકાશી મરોડની બાબતે સાચી ઠરી એટલે બ્રહ્માંડનો આખો નકશો જાણે કે તબદિલ પામ્યો. આ બીજી થિયરીને બ્રિટિશ ઍસ્ટ્રોનોમિકલ સોસાયટીનું અનુમોદન મળ્યા પછી આઈનસ્ટાઈનના નામે અભિનંદનના સેંકડો ટેલિગ્રામ રવાના થયા. એક ટેલિગ્રામ આઈનસ્ટાઈનને પોતાની માતાને પાઠવ્યો :

‘આજે તને એક ખુશખબર આપું છું. પ્રકાશનાં કિરણો સૂર્ય પાસે વળી જાય એવું બ્રિટનની વૈજ્ઞાનિક ટીમોએ પુરવાર કર્યું છે.’

નવેમ્બર ૭, ૧૯૧૮ ના રોજ ગ્રહણના અભ્યાસનું રિઝલ્ટ જાહેર થયું તે સાથે આઈનસ્ટાઈનની વિજ્ઞાની તરીકેની કારકિર્દી ચરમસીમાએ પહોંચી. દસ વર્ષનાં આંતરે (૧૯૦૫ માં અને ૧૯૧૫ માં) પડાયેલા સાપેક્ષવાદના બે સિદ્ધાંતોએ તેને વિજ્ઞાનજગતનો હીરો બનાવી દીધો. દેશવિદેશથી તેને રિલેટિવિટી વિશે પ્રવચનો આપવા માટે આમંત્રણો મળ્યાં. આઈનસ્ટાઈન ત્યારે પોતાની બીજી વારની પત્ની એલ્સા તેમજ બે દીકરીઓ સાથે જર્મનીના પાટનગર બર્લિનમાં રહેતો હતો. સ્વિત્ઝરલેન્ડનું નાગરિકત્વ મેળવ્યા પછી ૧૯૧૪ માં તે જર્મનીના પાછો ફર્યો હતો, પણ ફરી વખત જર્મન નાગરિક બનવાનું ટાળ્યું હતું. જર્મનીમાં યહૂદીઓ પ્રત્યે થતા અન્યાયો સામે ખુલ્લેઆમ વિરોધ નોંધાવવો એ બીજા અનેક યહૂદીઓની જેમ તેના માટે પણ શક્ય ન હતું, એટલે સ્વિસ નાગરિકત્વ જાળવી રાખી તેણે આડકરતી રીતે પોતાનો વિરોધ દર્શાવ્યો હતો. સ્વિત્ઝરલેન્ડનો જ પાસપોર્ટ વાપરીને ત્યાર પછીનાં બે વર્ષ દરમિયાન તેણે યુરોપી દેશોની મુલાકાત લીધી. પ્રથમ વિશ્વવિગ્રહ પછી આમ તો બ્રિટન સહિતના બધા વિજેતા દેશોએ જર્મન

■ સાપેક્ષવાદના સમ્રાટો : આઈનસ્ટાઈન, જેણે તે સિદ્ધાંત સમજાવ્યો તથા આર્થર એડિંગ્ટન (જમણે) કે જે સાપેક્ષવાદનું દરેકદરેક પાતું બરાબર સમજી શક્યો



વિજ્ઞાનીઓનો બહિષ્કાર કર્યો હતો. આંતરરાષ્ટ્રીય વૈજ્ઞાનિક સંમેલનોના દરવાજા જર્મનો માટે બંધ હતા. આ પાબંદી આઈનસ્ટાઈનને તે જર્મન હોવા છતાં લાગુ ન પડી, કેમ કે તેના પાસપોર્ટ પર એ દેશની મહોર ન હતી. આઈનસ્ટાઈનની બૌદ્ધિક પ્રતિભાને ધ્યાનમાં લેતાં બ્રિટન

જેવા દેશો તેને અવગણી પણ શકે તેમ ન હતા, બલકે માનદ્ ઉપાધિ વડે તેને નવાજવા માટે બધા દેશોની વૈજ્ઞાનિક સંસ્થાઓ ઉત્સુક હતી. વિદેશપ્રવાસો દરમિયાન આઈનસ્ટાઈનનો ભેટો કેટલાક એવા પુરંધર વિજ્ઞાનીઓ સાથે થયો કે જેમના વિશે અગાઉ તેણે માત્ર સાંભળ્યું હતું અને ભૌતિકશાસ્ત્રના



■ એલ્સા (બીજી પત્ની) સાથે આઈનસ્ટાઈનને અમેરિકાની મુલાકાત લીધી ત્યારની તસવીર

ક્ષેત્રે જેઓ તેના કરતાં સિનિધર પણ હતા.

એક વિજ્ઞાની આર્થર એડિંગ્ટન પોતે હતો. એડિંગ્ટન સાથેનો મેળાપ આઈનસ્ટાઈન માટે યાદગાર બની રહ્યો. ફક્ત એટલા માટે નહિ કે એડિંગ્ટને ખગ્ગાસ ગ્રહણનો અભ્યાસ કરી જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટીને યથાર્થ સાબિત કરી હતી. મુખ્ય કારણ જુદું હતું. બેઉ જણા વિશ્વવિગ્રહના પ્રખર વિરોધી હતા અને શાંતિનું રટણ કર્યા બદલ પોતપોતાના દેશમાં કેટલેક અંશે વગોવાયા હતા. એડિંગ્ટન કરતાં આઈનસ્ટાઈને વધુ ‘બદનામી’ વહોરી હતી, કેમ કે તે યહૂદીઓ પ્રત્યે જર્મનીમાં થતા અન્યાયનો પણ વિરોધી હતો અને રૂઢિવાદી જર્મનોને તેનું એ વલણ પસંદ ન હતું.

બીજી તરફ યુરોપભરના તિરસ્કૃત યહૂદીઓને આઈનસ્ટાઈનમાં પોતાનો ભાવિ મસીહા દેખાતો હતો, જેની શાખ તેમને અન્યાયો સામે શાંતિપૂર્વક લડવામાં કામ લાગી શકે તેમ હતી. આઈનસ્ટાઈન જો નેતૃત્વ લે તો પેલેસ્ટાઈનમાં યહૂદી રાષ્ટ્રના નિર્માણની પ્રક્રિયા પણ ઝડપી બની શકે એવું માનતા યહૂદી સંગઠને આઈનસ્ટાઈનને ધરાર આગળ કરવા ૧૯૨૧ માં તેનો અમેરિકાનો પ્રવાસ ગોઠવ્યો. આઈનસ્ટાઈન માટે એ પ્રવાસ લેક્ચર ટુર હતો, જ્યારે યહૂદી સંગઠન તે બહાને પેલેસ્ટાઈનની હિબ્રુ યુનિવર્સિટી માટે ફંડઝાળો એકત્રિત કરવા ઉપરાંત અમેરિકાનો સમક્ષ યહૂદી પ્રજાની બૌદ્ધિક પ્રતિભાનો જીવંત નમૂનો પેશ કરવા માગતું હતું. બન્ને આશયો ધાર્યા કરતાં વધુ પ્રમાણમાં ફળ્યા, પણ જોવાલાયક દ્રશ્ય ન્યૂ યૉર્ક શહેરમાં આઈનસ્ટાઈનના મોટર રસાલાનું આગમન થયું એ વખતનું હતું. શહેરના રાજમાર્ગ પર બેય તરફ કતારબંધ ઊભા રહેલા ૫,૦૦,૦૦૦ લોકોએ સાપેક્ષવાદના પ્રણેતાનું હર્ષનાદો અને પતાકાઓ વડે અભિવાદન કર્યું. કોઈ વિદેશી રાષ્ટ્રના વડાનું પણ આવું ભવ્ય સ્વાગત અગાઉ



■ આઈનસ્ટાઈન : જર્મન શહેર કેડુથ ખાતે આવેલા પોતાના મકાનમાં

કદી થયું ન હતું, જ્યારે આઈનસ્ટાઈન તો અમેરિકાના શત્રુ દેશ જર્મનીનો વતની હતો. નાગરિક ભલે ન હોય, પણ તેનું વતન જર્મની હતું.

આ નક્કર વાસ્તવિકતા આઈનસ્ટાઈનને ભૌતિકશાસ્ત્રનું નોબેલ પારિતોષિક અપાવવામાં પણ સહેજ બાધારૂપ નીવડી હોય તો કહેવાય નહિ. સ્પેશ્યલ થિયરી તેણે રજૂ કર્યાને સોળ વર્ષ અને જનરલ થિયરી ઘડવાને ૬ વર્ષ વીતી ચૂક્યાં હતાં, તો પણ સાપેક્ષવાદ બદલ તેને નોબેલ પારિતોષિક એનાયત કરાયું ન

હતું. ભૌતિકશાસ્ત્ર માટે આવાં પારિતોષિકો દર વર્ષે જાહેર થતાં હતાં, છતાં તેમાં આઈનસ્ટાઈનનો નંબર લાગ્યો ન હતો. કેમ ન લાગ્યો તેનો ફોડ પારિતોષિક માટે ઉમેદવારોને પસંદ કરતી સ્વિડનની વિજ્ઞાન અકાદમીએ ક્યારેય ન પાડ્યો. સંભવ છે કે જનરલ થિયરી તેના મતે હજી શંકાના દાયરામાં હતી, એટલે તેણે વધુ પુરાવા મળે ત્યાં સુધી રાહ જોવાનું મુનાસિબ ગણ્યું. આ સંજોગોમાં આઈનસ્ટાઈનને તેની સ્પેશ્યલ થિયરી માટે નોબેલ ઈનામ આપી શકાયું હોત, પરંતુ વિજ્ઞાન અકાદમીએ તે પણ ટાળ્યું. ૧૯૨૧ માં છેવટે ‘ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ’ બદલ આઈનસ્ટાઈન માટે ૩૪,૦૦૦ ડૉલરનું નોબેલ પારિતોષિક જાહેર કરવામાં આવ્યું. સિલિકોન જેવા સેમિકન્ડક્ટર પદાર્થ પર પ્રકાશના ફોટોન કણોનો મારો ચલાવ્યા પછી મુક્ત થતા ઇલેક્ટ્રોનને લગતી તે ઇફેક્ટ અંગે આઈનસ્ટાઈને ૧૯૦૫ માં થિયરી ઘડી હતી. ૧૯૨૧ માં એ શોધ માટે તેને ભૌતિકશાસ્ત્રનું પારિતોષિક એનાયત કરાયા પછી સાપેક્ષવાદ માટે બીજું પારિતોષિક મળવાનો સવાલ ન રહ્યો.

આમ છતાં ૧૯૨૦ ના દસકામાં આઈનસ્ટાઈનને જગત આખામાં જે ખ્યાતિ મળી તે ફોટોઇલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટને નહિ, પણ સાપેક્ષવાદને આભારી હતી. ખ્યાતિ તેને યહૂદી તરીકે મળે અને જર્મનીનું નામ ક્યાંય ન ગાજે એ વાતનું જર્મન સરકારને પેટમાં દુખતું હતું. નવા જર્મન પ્રજાસત્તાકની સ્થાપના પછી ઘડાયેલા કાયદા મુજબ આઈનસ્ટાઈન નાગરિકત્વ માટે અરજી ન કરે તો પણ તે જર્મન નાગરિક ગણાય, કેમ કે તેનો જન્મ એ દેશમાં થયો હતો. બર્લિન યુનિવર્સિટીમાં તેને પ્રોફેસરની નોકરી પણ એ કાયદાને અનુલક્ષીને મળી હતી; એટલે કે તેને જર્મન નાગરિક પારી લેવાયો હતો. આ સંજોગોમાં વિદેશપ્રવાસો ખેડતી વખતે આઈનસ્ટાઈન

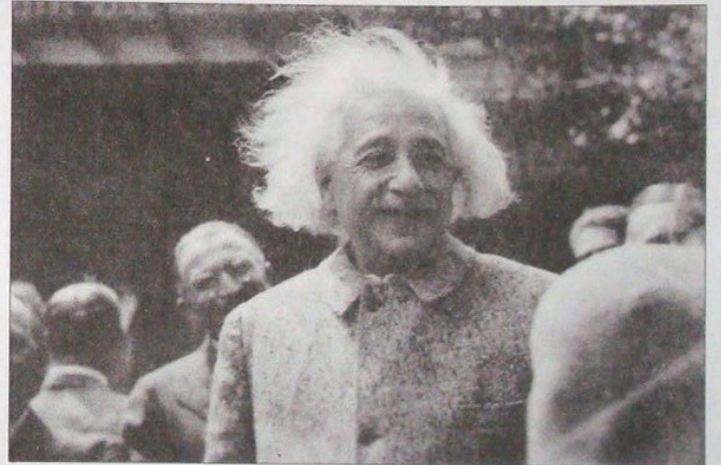
પાસપોર્ટ સ્વિત્ઝરલેન્ડનો વાપરે તે જર્મન સરકારને માન્ય ન હતું. સૌથી બુદ્ધિશાળી માણસ જર્મન ભૂમિ પર પાક્યો છે એમ સિદ્ધ કરવા માગતી સરકારે છેવટે સામે ચાલી આઈનસ્ટાઈનને જર્મન પાસપોર્ટ કાઢી આપ્યો. નોકરી સલામત રહે એટલા ખાતર આઈનસ્ટાઈને તે સ્વીકારવો પડ્યો. આ સ્વીકૃતિના પગલે તે ફરી પાછો જર્મન નાગરિક બન્યો.

જર્મનીનો રાજકીય માહોલ એ પછી ઝડપભેર બદલાવા લાગ્યો. હિટલરના નાઝી પક્ષનું જોર વધ્યું અને યહૂદીઓ પ્રત્યે થતા અન્યાયો પણ વધ્યા. નાઝી પક્ષના સભ્યોની દ્રષ્ટિએ જર્મનો આર્યવંશી હતા, જ્યારે યહૂદી પ્રજા આનુવાંશિક રીતે ‘અશુદ્ધ લોહી’ની અને નીચલા દરજ્જાની હતી. એ વાત જુદી છે કે જર્મનીના અગ્રગણ્ય કદી શકાતા ફુલ ૧૯૪ વિજ્ઞાનીઓ યહૂદી હતા અને તેમાં આઈનસ્ટાઈનનો પણ સમાવેશ થતો હતો. બૌદ્ધિક પ્રતિભામાં ખરેખર તો આર્યવંશી ગણાતા જર્મનોને બદલે યહૂદીઓ મોખરે હતા, પરંતુ એ વાતનું નાઝી પક્ષની નજરે કશું જ મહત્ત્વ ન હતું.

આ પક્ષ ૧૯૩૨માં સત્તા પર આવ્યો ત્યારે આઈનસ્ટાઈન માટે જર્મનીમાં રહેવું મુશ્કેલ બન્યું. બેલ્જિયમની વિજ્ઞાન અકાદમીનું મહિનાઓ પહેલાંનું આમંત્રણ સ્વીકારી નવેમ્બર, ૧૯૩૨માં તેણે એ પ્રવાસના વિઝા માટે અરજી કરી. વિઝા મળ્યા બાદ યાત્રાના દિવસે જર્મન શહેર કેડુથ ખાતેનું ઘર છોડતી વખતે તેણે પત્ની એલ્સાને સૂચના આપી : ‘આ વખતે મન ધરાય ત્યાં સુધી આપણા ઘરને જોઈ લે. આપણે પાછા ફરવાના નથી.’

ટ્રેન દ્વારા બેલ્જિયમ પહોંચ્યા બાદ આઈનસ્ટાઈન તે દેશના પાટનગર બ્રુસેલ્સમાં આવેલી

■ હિટલરના નાઝી જર્મનીમાં આઈનસ્ટાઈનની જેટલી અવગણના થઈ એટલી જ અમેરિકામાં તેને લોકચાહના મળી





■ ૧૯૪૦માં અમેરિકાનું નાગરિકત્વ મેળવતી વખતે દેશ પ્રત્યે વફાદારીના અને નિષ્ઠાના શપથ અપાવતી વિધિમાં આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈન

દસ્તાવેજોની તપાસ કરી, પણ કશું ન મળ્યું. આઈનસ્ટાઈને પોતાના હસ્તાક્ષરમાં લખેલી વૈજ્ઞાનિક અભ્યાસનોંધોનાં થોડકબંધ કાગળિયાં પણ ગાયબ હતાં. યાત્રાના આરંભ પહેલાં આઈનસ્ટાઈને તે હસ્તપ્રતો એક સ્વજન મારફત બેલ્જિયમ મોકલી આપી હતી. ગેસ્ટાપોએ અંતે તેના બેન્ક એકાઉન્ટ પર નજર માંડી અને તેમાં પડેલી ૩૦,૦૦૦ જર્મન માર્ક જેટલી રકમ જપ્ત કરી. આંકડાની દ્રષ્ટિએ મૂલ્યવાન જણાતી એ રકમ વાસ્તવમાં સાવ શુલ્ક હતી, કેમ કે દેશવ્યાપી ફુગાવાએ જર્મન માર્કનું ચલણી મૂલ્ય ઘટાડીને કોડીના તોલનું કરી નાખ્યું હતું.

આઈનસ્ટાઈન હજી પણ સ્વિત્ઝરલેન્ડનો નાગરિક હતો. આ હેસિયતે તેણે અમેરિકાનો વિઝિટર્સ વિઝા મેળવ્યો. મુક્ત રાજકીય વિચારસરણી અને લોકતાંત્રિક રાજ્યવ્યવસ્થા ધરાવતા અમેરિકાને પોતાનું નવું વતન બનાવવાનું નક્કી કર્યા પછી એલ્સા સાથે ૧૯૩૩માં તે ન્યૂ જર્સી પહોંચ્યો, જ્યાંની પ્રિન્સ્ટન ખાતેની ઈન્સ્ટિટ્યૂટ ઓફ એડવાન્સ્ડ સ્ટડી નામની સંસ્થાએ તેને પ્રોફેસરની નોકરી માટેનો નિમણૂકપત્ર આપી રાખ્યો હતો. અમેરિકાની પ્રજાએ તેને વિજ્ઞાનજગતના સુપરસ્ટાર તરીકે આવકાર્યો, પરંતુ અમેરિકન સરકારનું વલણ જુદું હતું. અમેરિકા સહિત બધા દેશોના યહૂદી લોકોને સામાજિક ન્યાય આપવા માટેની ચળવળમાં આગળ પડતો ભાગ લેતો આઈનસ્ટાઈન કેટલેક અંશે સમાજવાદી વિચારસરણીનો હતો, માટે અમેરિકાની નામચીન ગુનાશોધક સંસ્થા એફ.બી.આઈ. તેને સંદેહની નજરે જોવા ઉપરાંત પોતાના એજન્ટો મારફત તેના પર જાસૂસી નજર રાખતી હતી. પરિણામે આઈનસ્ટાઈન માટે સરકારી નિમણૂકોના દરવાજા તો જાણે ૧૯૪૦ સુધી બંધ રહ્યા, પરંતુ તેને અમેરિકાનું નાગરિકત્વ

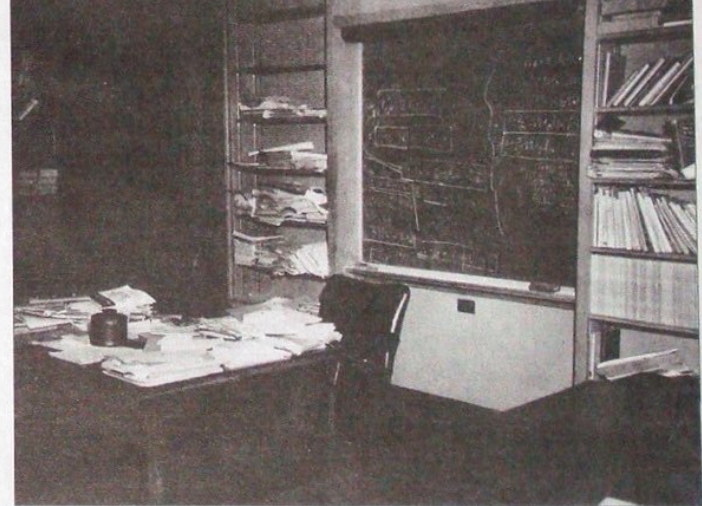
પણ તાત્કાલિક ન મળ્યું. એક વાર અમેરિકાની વૈજ્ઞાનિક લોબીએ આઈનસ્ટાઈનને નાગરિકત્વ આપવા માટે પ્રમુખ ફ્રેન્કલિન રૂઝવેલ્ટ પર દબાણ કર્યું ત્યારે એફ.બી.આઈ.ના નિયામકે તેના અંગે વાંધાજનક માહિતીઓ ઠાંસેલી ૧,૪૨૭ પાનાંની તગડી ફાઈલ રૂઝવેલ્ટને દેખાડી. પરિણામે આઈનસ્ટાઈન સ્વિત્ઝરલેન્ડના નાગરિક તરીકે અમેરિકન કાયદાની દ્રષ્ટિએ માત્ર વિઝિટર્સ વિઝા પર અમેરિકા પધારેલો મુલાકાતી જ રહ્યો. શંકાનાં વાદળો દૂર થવામાં સાતેક વર્ષ નીકળી ગયાં પછી ૧૯૪૦માં આઈનસ્ટાઈનને નાગરિકત્વ મળ્યું—અને તે પણ અમેરિકન સંસદે લોકલાગણીને ધ્યાનમાં રાખીને આપવું પડ્યું.

વૈજ્ઞાનિક પ્રવૃત્તિની દ્રષ્ટિએ આઈનસ્ટાઈનના જીવનનો પૂર્વાર્ધ જેટલો રોમાંચક નીવડ્યો એટલો જ તેના જીવનનો ઉત્તરાર્ધ નવાજૂની વગરનો રહ્યો. ફેબ્રુઆરી, ૧૯૫૫ પછી એ જીવનનો અંત નજીક આવ્યો. આઈનસ્ટાઈનના શરીરમાં છાતીથી પેડું સુધી લંબાતી મુખ્ય ધમની/aroma નો કેટલોક ભાગ દિવસોદિવસ ફુલ્યે જતો હતો અને તબીબી ભાષામાં aneurysm કહેવાતો ફુગ્ગો રચાયો હતો. આ ફુગ્ગો વખત જતાં ફાટે તો આઈનસ્ટાઈનના બચવાની આશા ન હતી. ડૉક્ટરોએ તેને એ જોખમ સામે ચેતવ્યો ત્યારે આઈનસ્ટાઈનના શબ્દો હતા :

‘ફાટતો હોય તો ફાટવા દો.’

એપ્રિલ ૧૮, ૧૯૫૫ ની મધરાતે બનવાકાળ છેવટે બન્યું. ધમની ફાટી પડી. હોસ્પિટલના

■ મૃત્યુના આગલે દિવસે પ્રિન્સ્ટન યુનિવર્સિટીમાં પોતાના સ્ટડી રૂમમાં આઈનસ્ટાઈનને માડેલી છેલ્લી મેથેમેટિકલ ગણતરીઓ



બિજાને અર્થમૂર્તિ હાલતે સૂતેલા આઈનસ્ટાઈને છેલ્લા શબ્દો ઉચ્ચાર્યા, પણ તે જર્મન ભાષાના હોવાને લીધે નર્સ સમજી શકી નહિ. આ મહાન વિજ્ઞાની જો કે મિત્રના મોઢે પોતાની છેલ્લી ઈચ્છા વ્યક્ત કરી ચૂક્યો હતો. મૃત્યુ પછી તેનું મગજ તબીબી અભ્યાસ માટે કાઢી લેવાનું હતું અને બાકીના દેહનો અંતિમસંસ્કાર કરી રાખને ક્યાંક અજ્ઞાત સ્થળે વિખેરી દેવાની હતી.

આઈનસ્ટાઈનના મૃત્યુ સાથે ૭૬ વર્ષ લાંબી જીવંત દંતકથાનો છેડો આવી ગયો. આજે શેષ બચ્યું હોય તો રાસાયણિક દ્રાવણ ભરેલી કાચની બરણીમાં સચવાયેલું તેનું મગજ, જેણે આંકી બતાવેલા અબજો પ્રકાશવર્ષ વ્યાપના બ્રહ્માંડમાં પ્રકાશની ગતિ સિવાય કશું અંકર નથી, બધું સાપેક્ષ છે, માટે પૃથ્વીના માપદંડ પ્રમાણે માયાવી છે.■

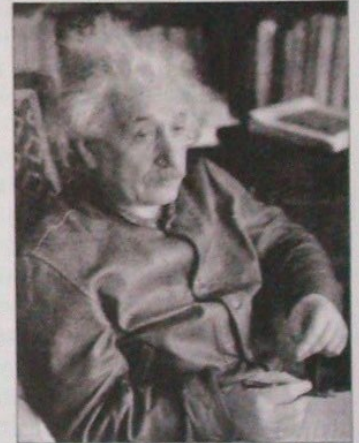
12



આઈનસ્ટાઈનનું મગજ અજોખું હતું ?

મોજાસને લગતી દરેક વાતનો અગર તો પ્રસંગનો અંત તેના મૃત્યુ સાથે આવી જાય, પણ અહીં મૃત્યુ સાથે એક મજેદાર વાતનો આરંભ થાય છે.

૧૯૫૫નું વર્ષ ડૉ. આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનના જીવનનું આખરી વર્ષ હતું. આમ તો આગલે વર્ષે પણ દરેક ઘડી તેના માટે આખરી ઘડી નીવડે એવું જોખમ હતું. કારણ કે આઈનસ્ટાઈનના પેડુમાં મહારોહિણી (aorta) કહેવાતી ધમની એકદમ ફૂલી હતી. ધમનીના અમુક ભાગમાં નાનકડા ફુગ્ગા જેવો આકાર રચાયો હતો, જેની અંદર લોહી ભરાયેલું રહેતું હતું. ફુગ્ગો ક્યારે પંકચર થાય તે કહેવાય નહિ. ફુગ્ગો જરાક પણ ચીરાય તો આંતરિક રક્તજાવને લીધે જૂજ કલાકોમાં મૃત્યુ નીપજે એ નક્કી હતું. એક વખત આઈનસ્ટાઈને પોતાના અંગત તબીબને પૂછ્યું: 'હું ઓપરેશન કરાવવા માગતો નથી, માટે કહો કે જેમની તેમ સ્થિતિમાં હું હજી





કેટલાં વર્ષ જીવતો રહી શકું ?

‘ધમની ન ફાટે તો વીસેક વર્ષ અને ફાટે તો વીસ કલાક!’

‘ફાટી જવા દો ત્યારે !’ આઈનસ્ટાઈને સહજ રીતે જવાબ દીધો. ‘ક્યારેક તો મૃત્યુ આવવાનું છે. આવવા માટે કયો સમય પસંદ કરે તેનું શું મહત્વ ?’

વાસ્તવિકતા એ હતી કે ૧૯૫૫માં તબીબીશાસ્ત્ર આજના જેટલું ખીલ્યું ન હતું. આઈનસ્ટાઈનની ફૂલેલી ધમની પર શસ્ત્રક્રિયા કરી શકાય તેમ ન હતી, એટલે ગમે તે શ્વે મોતનો ભેટો થવાનો હતો.

એપ્રિલ ૧૨, ૧૯૫૫ના દિવસે આઈનસ્ટાઈનને પેડુમાં ઓર્થિતો દુખાવો ઉપડ્યો. ઈઝરાયેલના સ્થાપનાદિનની જયંતીના પ્રસંગે તેણે રેડિઓ બ્રોડકાસ્ટ આપવાનો હતો, જેની પૂર્વતૈયારી કરવાની હતી. આઈનસ્ટાઈન મૂળ જર્મન યહૂદી, એટલે યહૂદી રાષ્ટ્ર માટે થોડોક તો ભોગ આપવો પડે એમ માની તેણે પોતાના દુખાવાને અવગણ્યો. બે દિવસ પછી તકલીફ વધી, છતાં ડૉક્ટરનો સંપર્ક કરવાને બદલે પ્રિન્સટન શહેરની મર્સર સ્ટ્રીટ નામની ગલીના નાકે પોતાના સામાન્ય ઘરમાં જ તે કણસતો પડી રહ્યો. કલાકો પછી મિત્રોએ તેને હોસ્પિટલે પહોંચાડ્યો, જ્યાં દુર્ભાગ્યે તેની જિંદગીના કલાકો ગણાવા શરૂ થયા. પેડુમાં ફુગ્ગો પંકચર થયો હતો. લોહીની નીકો વહેતી હતી.

તબિયત વણસે અને મૂર્છિત અવસ્થામાં સરી જવાય એ પહેલાં આઈનસ્ટાઈને પોતાની અંતિમ ઈચ્છા મૌખિક રીતે જાહેર કરી. શુધ્ધ અંગ્રેજી બોલવાનું તેને ફાવતું ન હતું, એટલે મરણપથારી નજીક હાજર રહેલા પોતાના મિત્ર ઑટ્ટો નેથનને તેણે જર્મન ભાષામાં જરૂરી સૂચનાઓ આપી. મુખ્યત્વે એ કે તેનું મગજ તબીબી સંશોધન માટે વાપરી શકાય એટલા ખાતર એકાદ હોસ્પિટલને આપી દેવું અને પછી મૃતદેહને અગ્નિદાહ દેવો—જમીનમાં દફનાવવો નહિ ! રાખને અહીંતહીં વિખેરી દેવી, પરંતુ ક્યાં વિખેરી તે જાહેર કરવું નહિ.

એપ્રિલ ૧૮, ૧૯૫૫ના દિવસે આઈનસ્ટાઈનનું મૃત્યુ થયું. ઑટ્ટો નેથનને તેની અંતિમ ઈચ્છાનું પાલન કર્યું. ઈચ્છાનો તેણે દંદેરો ન પીટ્યો, કેમ કે આઈનસ્ટાઈન પોતાના અવશેષોને (મગજને તથા રાખને) મ્યુઝિયમની ચીજ બનાવવા માગતો ન હતો. રાખનું તો જાણે પાકું સરનામું ન હોય, પરંતુ આઈનસ્ટાઈનના મગજનું સરનામું પણ વર્ષો સુધી ગુપ્ત રહ્યું. આ

સાયન્ટિસ્ટના મગજને જાળવી રખાયું છે એ વાત પણ ખાનગી રહી હતી. ૧૯૭૨માં રોનાલ્ડ ક્લાર્ક નામના લેખકે Einstein : The life and times એ શીર્ષક હેઠળ આઈનસ્ટાઈનની જીવનકથાનું પુસ્તક લખ્યું. (જુઓ, જમણું ચિત્ર). કુલ ૮૭૮ પાનાંના એ પુસ્તકમાં ૭૬૩મે પાને રોનાલ્ડ ક્લાર્કે માત્ર અછડતી રીતે એમ જણાવેલું કે, ‘પોતાનું મગજ સંશોધન માટે વપરાય એવો આઈનસ્ટાઈનનો આગ્રહ હતો.’ દળદાર પુસ્તકમાં મહાન વિજ્ઞાનીના મગજ વિશે માત્ર એક વાક્ય ! અને રોનાલ્ડ ક્લાર્કે તે વાક્ય પછી આગળ કશી ચોખવટ પણ કરી ન હતી. મગજ કોના હસ્તક છે, કઈ જાતનું રીસર્ય તેના પર કરાય છે, સંશોધન પછી એ મગજમાં શી વિશેષતા જોવા મળી છે વગેરે મુદ્દાને રોનાલ્ડ ક્લાર્કે ગપચાવ્યા હતા. આમ છતાં તેના પુસ્તકનું વેચાણ શરૂ થયા પછી અફવા ચાલી કે ૧૯૫૫માં આઈનસ્ટાઈન મૃત્યુ પામ્યો તેના સાત કલાક બાદ ખોપરી વાઢીને તેના મગજને અકબંધ રીતે કાઢી લેવાયું હતું.

હકીકત હતી. લોકો ભલે તેને અફવા માનતા રહ્યા, પરંતુ એપ્રિલ ૧૮, ૧૯૫૫ના રોજ આઈનસ્ટાઈનનું પોસ્ટ મોર્ટમ કરનાર થોમસ હાર્વે નામના તબીબે મગજને બહાર કાઢ્યા બાદ ઈન્જેક્શન વડે તેમાં ફોર્માલિન રસાયણ ઠાંસ્યું હતું. મિનિટો પછી તેને એ જ રસાયણ ભરેલી પહોળા મોઢાની અને મોટા વ્યાસની પારદર્શક બરણીમાં મૂક્યું હતું. પોસ્ટ મોર્ટમ જ્યાં કરાયું એ પ્રિન્સટન હોસ્પિટલ ખાતે જ થોમસ હાર્વેએ ફોર્માલિનમાં તરતા મગજના ફોટા લેવડાવ્યા હતા. અસીમ, અનંત, અકાંટ તથા અમાપ જેવાં વિશેષણો થકી ઓળખાતા વિરાટ બ્રહ્માંડનાં રહસ્યોનો તાગ જેમાં સમાયેલો હતો એ બેનમૂન મગજ હવે કાચની સામાન્ય બરણીમાં સમાયું હતું ! સામાન્ય લોકોના મગજ કરતાં તેનો દેખાવ જુદો ન હતો. ગડીઓ બહુ વધારે ન હતી; વજન પણ વધુ નહિ. આમ છતાં આઈનસ્ટાઈનનું મગજ કંઈક વિશેષ હતું. વિશેષતા શી તે શોધવા માટે મગજની આંતરિક રચના તપાસવાનું જરૂરી હતું, એટલે થોમસ હાર્વેએ તેના ૨૪૦ ટુકડા કરાવ્યા. અમુક ટુકડાને વધુ નાના ટુકડામાં પણ વહેંચાવ્યા. લગભગ ત્રીસેક વર્ષ સુધી તેણે અને તેના સાથીદારોએ મગજના જ્ઞાનતંત્રનું નેટવર્ક તપાસ્યું. આમ છતાં કોઈ ચોક્કસ તારણ પર તેઓ આવી શક્યા નહિ.

દરમ્યાન ૧૯૮૫ માં અમેરિકાની પ્રો. મરિયન ડાયમન્ડ નામની સંશોધકે પેલી બરણીમાં રહેલા મગજના અમુક ટુકડા કાપી તેમનો છ મહિના લગી અભ્યાસ કર્યો. મગજની રચના અને



■ કાચની પારકસીક બરણીઓમાં ફૂટક ટુકડાઓરૂપે સચવાયેલું આલ્બર્ટ આઈનસ્ટાઈનનું કળદ્રુપ મગજ

કાર્ય અંગે ત્રીસ વર્ષમાં તો ઘણું બધું રીસર્ચ થયું હતું. વિવિધ સજીવોનાં મગજ વૈજ્ઞાનિક રીતે તપાસવાં એ વળી પ્રો. મરિયન ડાયમન્ડનું રોજિંદું કામ હતું. ડૉ. આઈનસ્ટાઈનના મગજમાં તેને શું જોવા મળ્યું ?

અદ્ભુત રચના જોવા મળી. મગજનો parietal lobe/મધ્યકપાલી ભાગ નોર્મલ કરતાં ૧૫% મોટો હતો એટલું જ નહિ, પણ તેમાં neurons/જ્ઞાનકોષો સાથેના glia/ગ્લિયા નામના કોષોનું પ્રમાણ સરેરાશ કરતાં બમણું હતું. આ કોષો ચોતરફી આધાર તરીકે જ્ઞાનકોષોને યથાસ્થાને ટેકવી રાખે તેમ ડેટા પ્રોસેસિંગમાં અને સિગ્નલોના ટ્રાન્સમીશનમાં પણ ભાગ લે, તેથી આઈનસ્ટાઈનના ૧૫% મોટા parietal lobeમાં જ્ઞાનતંત્રનું નેટવર્કિંગ સઘન બન્યું હતું. ઊંડા (ગહન) વિચારોનો જન્મ માનવમગજના જે હિસ્સામાં થાય તેને સંશોધકો વિભાગ નં. ૩૯ તરીકે ઓળખે છે. અહીં કુલ મળીને ૧,૮૩૬ જ્ઞાનકોષો હોય છે. વિચારવાનું કાર્ય તે કોષોને આભારી છે. વિભાગ નં. ૩૯માં જ્ઞાનકોષોની સંખ્યા કદી જુદી જુદી હોતી નથી. દરેક વ્યક્તિના મગજના એ હિસ્સામાં ૧,૮૩૬ જ્ઞાનકોષો હોય છે. અલબત્ત, મહત્ત્વ એ સંખ્યાનું નહિ, પણ કોષોની ગીચતાનું હોય છે. જ્ઞાનકોષો જેટલા ગીચ, વિચારશક્તિ એટલી ગહન ! ડૉ. આઈનસ્ટાઈનના મગજના વિભાગ નં. ૩૯ માં જ્ઞાનકોષોનું નેટવર્ક સામાન્ય વ્યક્તિના મગજના એ જ હિસ્સામાં હોય તેના કરતાં ૭૩% વધારે ગીચ હતું. પરિણામે તેની વિચારશક્તિ સામાન્ય વ્યક્તિ કરતાં પોણા બે ગણી તેજ બની હતી અને આઈનસ્ટાઈન ઊંચા લેવલે વિચારી સાપેક્ષવાદના બેજોડ સિદ્ધાંતો ઘડી કાઢવામાં સફળ થયો હતો.

૧૯૯૮ પછી અમેરિકાના બીજા સંશોધકોને દુનિયાના સૌથી કળદ્રુપ દિમાગનો અભ્યાસ કરવાની તક સાંપડી. ૧૯૯૯-૨૦૦૦માં એ દિમાગનાં રહસ્યો ખૂલ્યાં. આઈનસ્ટાઈનના મગજની કળદ્રુપતાનો ભેદ ત્યારે ધ્યાનમાં આવ્યો.

કુદરતે માનવમગજમાં લગભગ ૧૦૦ અબજ જ્ઞાનકોષો વચ્ચે ઇન્ટરનેટ સ્ટાઈલનું જાળું ગૂંથ્યું છે. એક જ્ઞાનકોષ તેના બીજા દરેક પડોશી જ્ઞાનકોષ સાથે જ્ઞાનતંતુ વડે જોડાયેલો હોય છે. જોડાણ કસોક્કસનું હોતું નથી. વચ્ચે થોડો 'ગેપ' રહે છે. 'કોસ કનેક્શન'ની સમસ્યા નિવારવા માટે કુદરતે એ 'ગેપ' રાખ્યો છે. અનુમાન કરો કે એક જ ટેલિફોન લાઈન સાથે બે ડઝન ટેલિફોન્સને પરબારા જોડી દેવાયા છે. પરિણામે એ લાઈનમાં બહારનો ટેલિફોન કોલ આવે ત્યારે બધા જ ટેલિફોનની ઘંટડી સામટી વાગે, ટેલિફોનની પાસે બેઠેલો દરેક જણ પોતપોતાના ફોનનું રિસિવર કાને મારે, સામી વ્યક્તિનો અવાજ બધાને સંભળાય અને બધાનો વિવિધ સૂરવાળો અવાજ સામી વ્યક્તિને તો મૂંઝવી નાખે ! આવું જમેલાછાપ નેટવર્ક મગજમાં હોય તો શું બને ? જમણા પગને આગળ માંડવાનો જે વિદ્યુત સંદેશો પ્રસારિત થાય તે કદાચ ડાબા હાથને પહોંચે અને ગઈ કાલની તારીખ યાદ કરવા માટે અપાયેલું સિગ્નલ જુદા મેમરી સેક્શનમાં પહોંચી એકાદ ફિલ્મી ગીતને 'રિકોલ' કરી આપે !

આ પ્રેક્ટિકલ સમસ્યા છે, જેને ટાળવા કુદરતે જ્ઞાનકોષ અને જ્ઞાનતંતુ વચ્ચે સાઈનેક્સ કહેવાતું નજીવું અંતર રાખ્યું છે. કોઈ સંદેશો મોકલવાનો થાય ત્યારે જે તે જ્ઞાનકોષ અને જ્ઞાનતંતુ વચ્ચે ન્યૂરોટ્રાન્સમીટર એટલે કે સંદેશો પોતે ફૂદકો મારીને સામી તરફ પહોંચી જાય છે. ટૂંકમાં, સાઈનેક્સને તેઓ પાર કરે છે, માટે એટલા પૂરતું જોડાણ સ્થપાય છે. આ સંદેશો મગજમાં બીજે પ્રસરતો નથી, કેમ કે ત્યાં 'ગેપ' છે.

બાળકના જન્મ વખતે તેનું મગજ બહુ કાર્યક્ષમ હોતું નથી. જ્ઞાનકોષોની સંખ્યા પૂરેપૂરી હોય અને વખત જતાં મામૂલી (૧૦%થી પણ ઓછી) કપાત સાથે જીવનભર એટલી જ રહે, પરંતુ મગજનું સરેરાશ વજન ૫૦૦ ગ્રામ કરતાં વધારે નહિ. ઉંમર ૬ વર્ષની થાય ત્યાં સુધીમાં પરિપૂર્ણ બનેલું મગજ તેનું લગભગ ૧,૪૦૦ ગ્રામનું નોર્મલ વજન પ્રાપ્ત કરી લે છે. જ્ઞાનકોષોની સંખ્યા વધતી નથી. વજનમાં ઉમેરો તેમને યથાસ્થાને ટેકવી રાખતા આધાર સમાન glia/ગ્લિયા નામના અબજો કોષોના ઉદ્ભવે લીધે તેમજ જ્ઞાનકોષો વચ્ચે નેટવર્કિંગ તરીકે પહેલીવાર સ્થપાતાં કાયમી જોડાણોને લીધે થાય છે. બાળકનો સૌથી વિશેષ બૌદ્ધિક વિકાસ ૬ વર્ષની (બહુ તો ૮ વર્ષની) ઉંમર સુધીમાં થાય છે, એટલે તેના ઉછેર માટે એ સમયગાળો ખૂબ અગત્યનો છે.

હવે મુદ્દાની વાત : બાળક જન્મે ત્યારે સાઈનેક્સનું નેટવર્ક બરાબર ગોઠવાયેલું હોતું નથી. જ્ઞાનતંતુ અને જ્ઞાનકોષ વચ્ચે અંતર વધુ પડતું હોય છે, એટલે લાંબી ફાળ ભરી સામી તરફ જવા માગતા ન્યૂરોટ્રાન્સમીટર્સ પોતાના એ પ્રયાસમાં ક્યારેક અસફળ રહે છે. અલબત્ત, બાળક જેમ પોતાના મગજને વિચારો, પ્રતિક્રિયા, તર્કવિતર્ક, અનુમાનો વગેરે થકી કસરત આપતું જાય તેમ સાઈનેક્સ પાસે ન્યૂરોટ્રાન્સમીટરનું વહન સરળ તેમજ સહેજ ઝડપી બને છે.

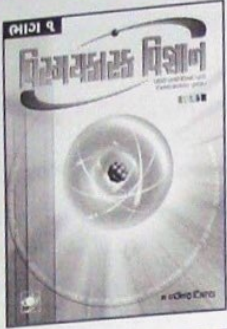
સાઈનેસનું નેટવર્ક એ રીતે મજબૂત થાય છે.

આ પ્રકારના જોડાણો આઈનસ્ટાઈનના મગજમાં અત્યંત કસોકસ રીતે ગોઠવાયેલાં હતાં. ખાસ કરીને એ ભાગમાં કે જ્યાં મેથેમેટિકલ તથા લૉજિકલ ખ્યાલો જન્મ લે. આ ભાગ સરેરાશ વ્યક્તિના મગજમાં હોય એ કરતાં આઈનસ્ટાઈનના મગજમાં ૧૫% મોટો હતો અને આઈનેસનાં જોડાણો ક્યાંય વધુ ગાઢ હતાં. ૧૯૯૯માં આઈનસ્ટાઈનનું મગજ તપાસીને અમેરિકન જીવશાસ્ત્રી સેન્ડ્રા વિટેલસને દાવા સાથે કલ્પું કે બાળકની વય ૭-૮ વર્ષની થયા પછી સાઈનેસનાં જોડાણોમાં ઝાંઝો કરક ન પડે, માટે આઈનસ્ટાઈને નાની વયે શાળામાં વેઠ ઉતારી હોવા છતાં મગજને તેણે ખાસ્સી કસરત આપી હશે. બાળપણમાં પોતાના મનમાં ઉદ્ભવેલા ડઝનબંધ સવાલોને તેણે અવગણ્યા હોત અગર તો તેના પર ગહન વિચાર કર્યો ન હોત તો આલ્બર્ટમાંથી ડૉ. આઈનસ્ટાઈન બનવાનો અવસર કદાચ આવ્યો ન હોત. ન રચાયો હોત સાપેક્ષવાદનો સિદ્ધાંત કે ન દૂર થયાં હોત વીસમી સદીના વિજ્ઞાનનીઓના મનમાં બાઝેલાં પ્રશ્નો વિશેના અસ્પષ્ટ ખ્યાલોનાં આવાંજણાં!■

અ ગ ક મ સિ ઝ

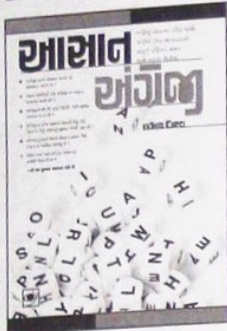
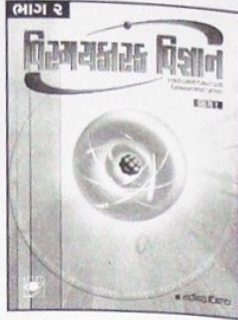
ક	કેન્સર	૨૯, ૩૦	
અવગત, અવગણ્ય	૧૧૬, ૧૧૭	અવગત વિભાગી	૧૨૨, ૧૨૩
અણુબોમ્બ	૭૯, ૮૦, ૮૩, ૮૪, ૮૫	કાર્બોન, ઈથિનિક	૪૦, ૪૩
અણુભદ્રી, મુર્ખની	૨૨	કિમ્બર્લિયન	૭૨, ૭૫, ૮૫, ૧૨૫
અણુવિભાજન	૭૧ થી ૮૨, ૧૧૯	ક્રીમિય, વિશ્વાઈ	૬૦, ૧૨૮
અણુની આંતરિક રચના	૬૭ થી ૭૦	કેમ્બ્રિ, ઈંગ્લેન્ડ	૭૭
આઈનસ્ટાઈન, એલ્બા	૧૪૨, ૧૪૩	ક	
આઈનસ્ટાઈન, જેકબ	૯, ૧૦, ૧૧	કાર્બન-૧૨	૧૦૯
આઈનસ્ટાઈન, પોલિન	૧૦	કાર્બન-૧૩	૯૦ થી ૯૬, ૧૦૬, ૧૦૭,
આઈનસ્ટાઈન, માત્રા	૯		૧૧૫ થી ૧૨૬, ૧૨૯, ૧૩૭, ૧૩૮
આઈનસ્ટાઈન, મિલ્વેચા	૧૫, ૧૬	કુવ્ડ, કેન્સી	૮૩
આઈનસ્ટાઈન, ટાન્ક	૧૯	કેલિફોર્નિયા	૪૦, ૪૧, ૪૨
આઈનસ્ટાઈન, હેરમાન	૮, ૯, ૧૦, ૧૧, ૧૨, ૧૫, ૨૦, ૨૧	કેલિફોર્નિયા-ઓ	૧૩૨ થી ૧૩૫
આઈનસ્ટાઈનનું મગજ	૧૫૧, ૧૫૨, ૧૫૩	કેલિફોર્નિયા લેન્ડ	૩૦
આર્મસ્ટ્રોંગ નીલ	૨૮	ક	
આલ્બા કણો	૬૮	કાનની વૈજ્ઞાનિક સમજૂતી	૨૫, ૨૭
આર્સિઓ	૫૪	ક	
ઇથર	૪૫, ૪૬	કેલિફોર્નિયા, જેન્સ	૭૦, ૭૧
ઇલમ	૮, ૧૩	કેલિફોર્નિયા, ડી. એમ.	૯૭
એડિંગ્ટન, આર્થર	૧૩૯, ૧૪૦, ૧૪૨, ૧૪૩	ક	
એન્ટરપ્રાઇઝ યાન	૨૬ થી ૨૮, ૯૫ થી ૯૭	કાર્બન-૧૨	૧૨, ૧૪
ઓપનહેઈમર, જે	૮૩, ૮૪, ૮૫	ક	
ઓસ્ટવાલ્ડ, વિલ્હેમ	૧૦૭, ૧૦૮	કાર્બન-૧૩	૧૨૭
ઓસિન, કાર્લ	૧૧૦	ક્રીમિય	૨૨
ક		કેલર, જોસેફ	૫૪, ૫૫
ક્યુરી, પિઅર અને મેરી	૪૦, ૪૯, ૫૦, ૬૭	ક	
ક્રિકેટ, લાર્ડે મીટર	૯૯	ક્યુરિયમ	૨૨
ક્લાર્ક, રોનાલ્ડ	૧૫૦, ૧૫૧	ક્યુરિયમ-૨૩૮, ક્યુરિયમ	૧૫૧

નગેન્દ્ર વિજયની કલમે લખાયેલાં યુરેનસ બુક્સનાં બેસ્ટ-સેલર પુસ્તકો



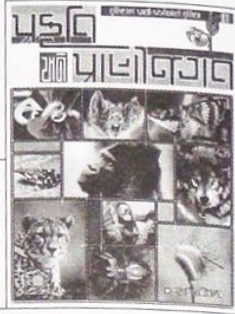
વાક્યે વાક્યે
વિજ્ઞાન પ્રત્યે
વિસ્મય જગાડતાં
પુસ્તકો

દરેક ભાગનાં
પાનાં : ૨૧૬
દરેક ભાગની
કિંમત : ₹ ૨૫૦/-



અંગ્રેજી ભાષાના ઇતિહાસથી
માંડીને તેના વ્યાકરણનો
સંપૂર્ણ પરિચય સરળ
અને રસાળ શૈલીમાં
કુલ પાનાં : ૨૨૪
કિંમત : ₹ ૨૫૦/-

જ્ઞાનની એક
વધુ સફર
પ્રાણી-પંખીઓની
વિશ્વ દુનિયામાં !
કુલ પાનાં : ૨૧૬
કિંમત : ₹ ૨૫૦/-



ગણિતના નામે
એલ કરાવતું પાંડિત્ય
અને પીજણ વગરનું
પુસ્તક : મેથેમેટિક
કુલ પાનાં : ૨૧૬
કિંમત : ₹ ૨૫૦/-

બ્રહ્માંડના ટોપ-લેવલ રહસ્યો
અંગે યૈજ્ઞાનિક ચર્ચા કરતું
બેસ્ટ-સેલર પુસ્તક
કુલ પાનાં : ૨૧૬
કિંમત : ₹ ૨૫૦/-

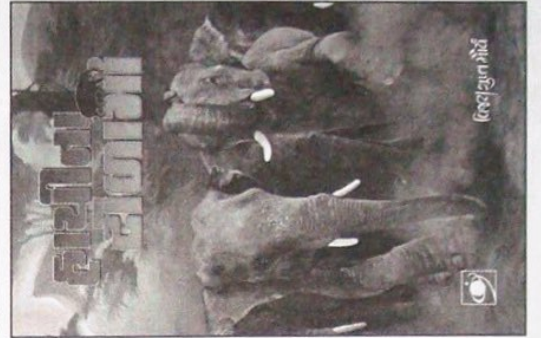


આપના ફેરિયા પાસે આજે જ યુરેનસ બુક્સનાં પુસ્તકો મંગાવો. અથવા
નીચેના સરનામે મનીઓર્ડર મોકલી ઘરબેઠાં મેળવી લો.

યુરેનસ બુક્સ, ૨૦૯, આર્નલ મંગલ-૩, કોર હાઉસની સામે, એલિસબ્રિજ, અમદાવાદ-૩૮૦૦૦૬. ફોન : ૨૬૪૬૧૬૯૮

વિજયગુપ્તા મૉર્ટેનો કલમે લખાયેલાં બેસ્ટ-સેલર પુસ્તકો

-/૦૨૯ ૨ : PMજી પ્રમોશન્સ ફરૂઝ



આજે જ નજીકના બુક સ્ટોલ પરથી ખરીદી લો અથવા નીચેના સરનામે પુસ્તકદીઠ (પોસ્ટેજ ચાર્જ સહિત) ₹ ૧૪૫/- નો મનીઓર્ડર કરીને ઘરબેઠા મેળવી લો
યુરેનસ બુક્સ, ૨૦૯, આર્નલ મંગલ-૩, કોર હાઉસની સામેની ગલીમાં, પશ્ચિમ કોશિંગ પાસે, એલિસ બ્રિજ, અમદાવાદ-૩૮૦૦૦૬. ફોન : ૨૬ ૪૬ ૧૬ ૯૮



- આલ્બર્ટમાંથી ડૉ. આઈનસ્ટાઈન
- આઈનસ્ટાઈનની નજરે બ્રહ્માંડ
- સ્પેશ્યલ થિયરી : પૂર્વભૂમિકા
- સ્પેશ્યલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટી
- $E=mc^2$ = હિરોશિમા અને નાગાસાકી
- જનરલ થિયરી ઑફ રિલેટિવિટી
- ફોટોઈલેક્ટ્રિક ઇફેક્ટ
- નોબલ ચૂકી ગયેલો સાપેક્ષવાદ
- સેવન બ્લન્ડર્સ ઑફ આઈનસ્ટાઈન
- આઈનસ્ટાઈનની આખરી અગ્નિપરીક્ષા
- આઈનસ્ટાઈન : અંતિમ દિવસો
- આઈનસ્ટાઈનનું મગજ અનોખું હતું ?

નળની ચંકલી ખોલો ત્યારે જે પ્રવાહીની ધાર નીકળે તેને H_2O કહેવાય, પાણી કહેવાય અને ભૂ પણ કહી શકીએ. આ પુસ્તકના વિષય સાપેક્ષવાદ વિશે પણ એવું જ છે. સાપેક્ષવાદને તેમાં ભૂ તરીકે વર્ણવ્યો છે; એટલે કે સમજૂતી અત્યંત સરળ ભાષામાં આપી છે. સોલિડ બરફ જેવા ભલાંભલા કઠણ મુદ્દાને પીગાળી નાખ્યો છે. ટૂંકમાં, ઊંડતી નજરે 'તાંડવદર્શન' કરીને વાંચન માંડી વાળવાનું જો વિચાર્યું હોય તો હવે એ વિચાર માંડી વાળો અને મગજના અજ્ઞાત ખૂણે કેટકેટલી બુદ્ધિ સુષુપ્ત પડી છે તેનો સુખદ જાતઅનુભવ કરી જુઓ.